

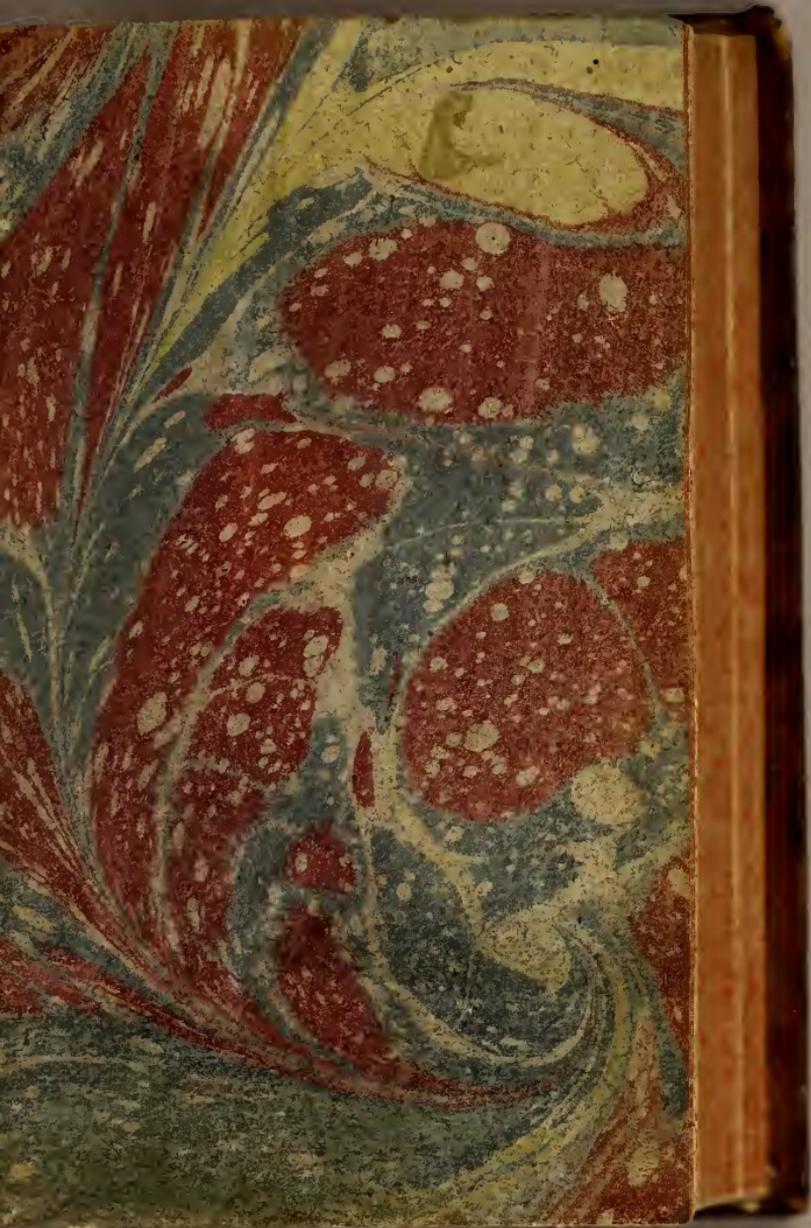


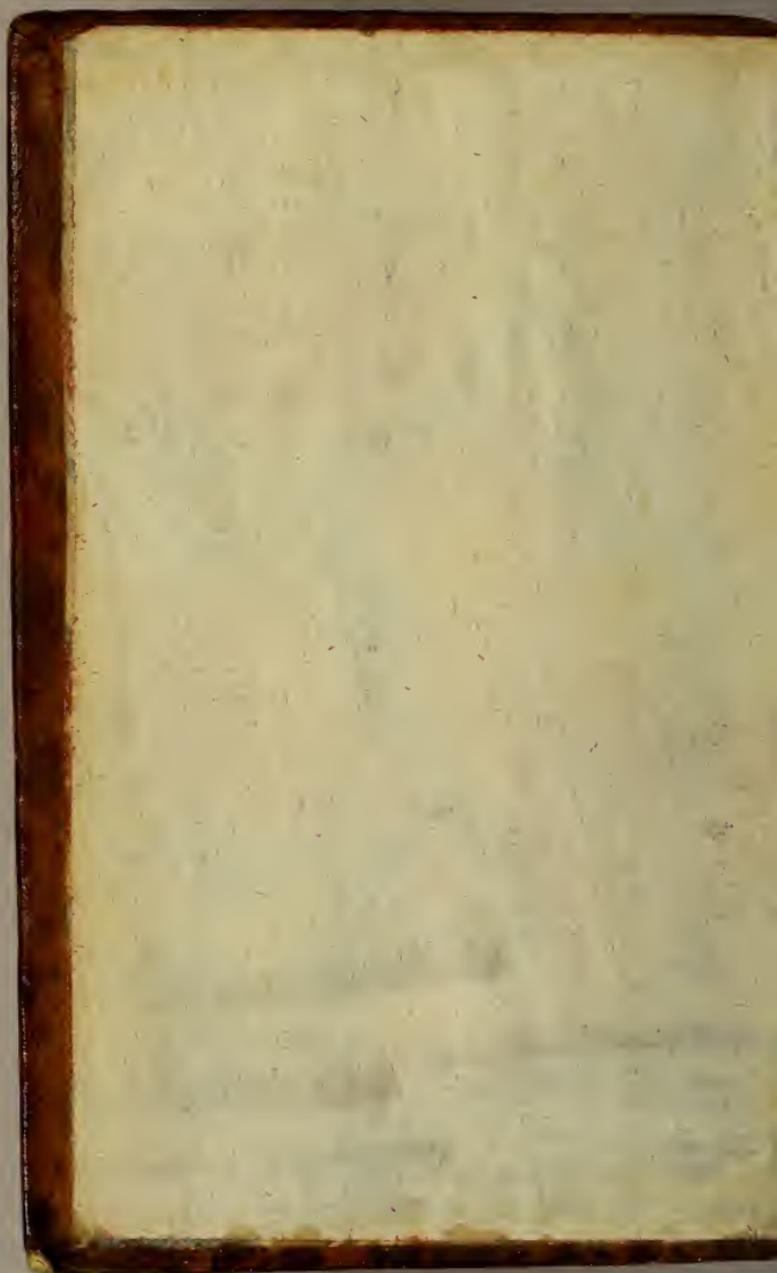


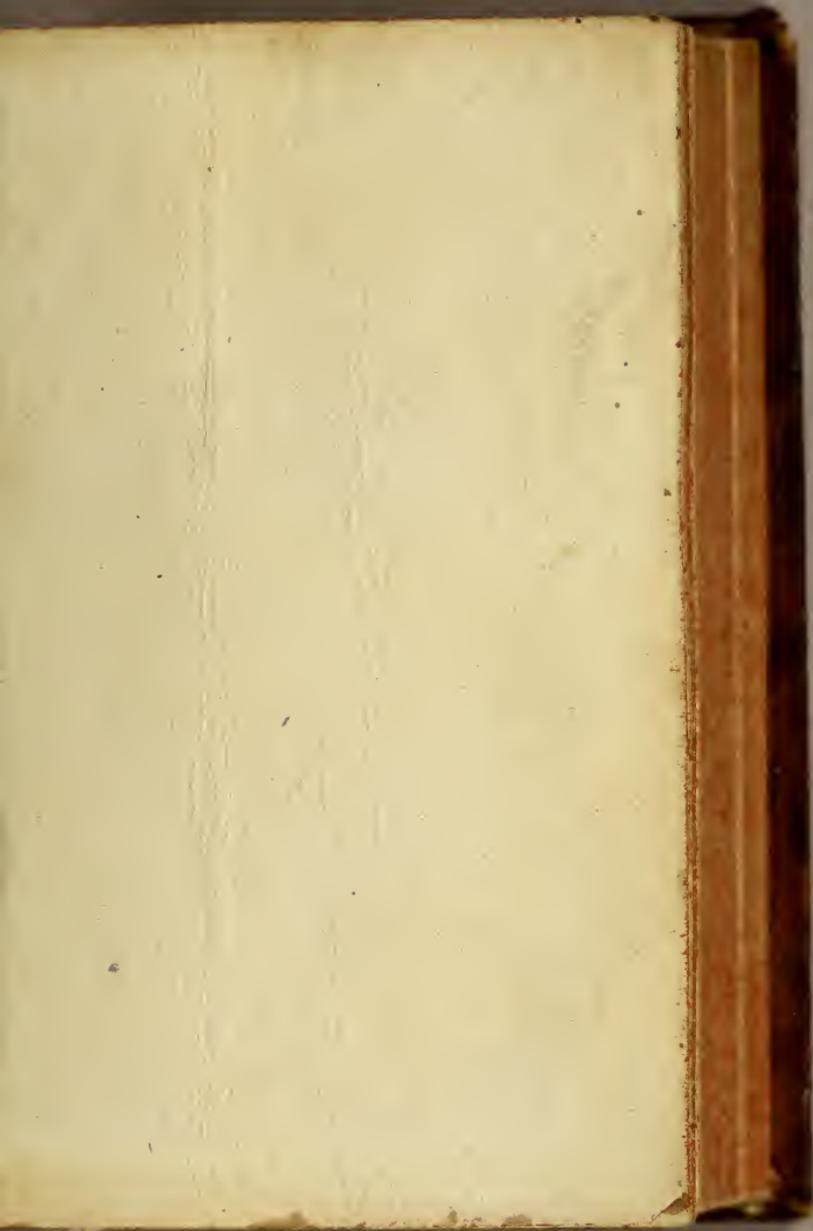
John Carter Brown
Library
Brown University

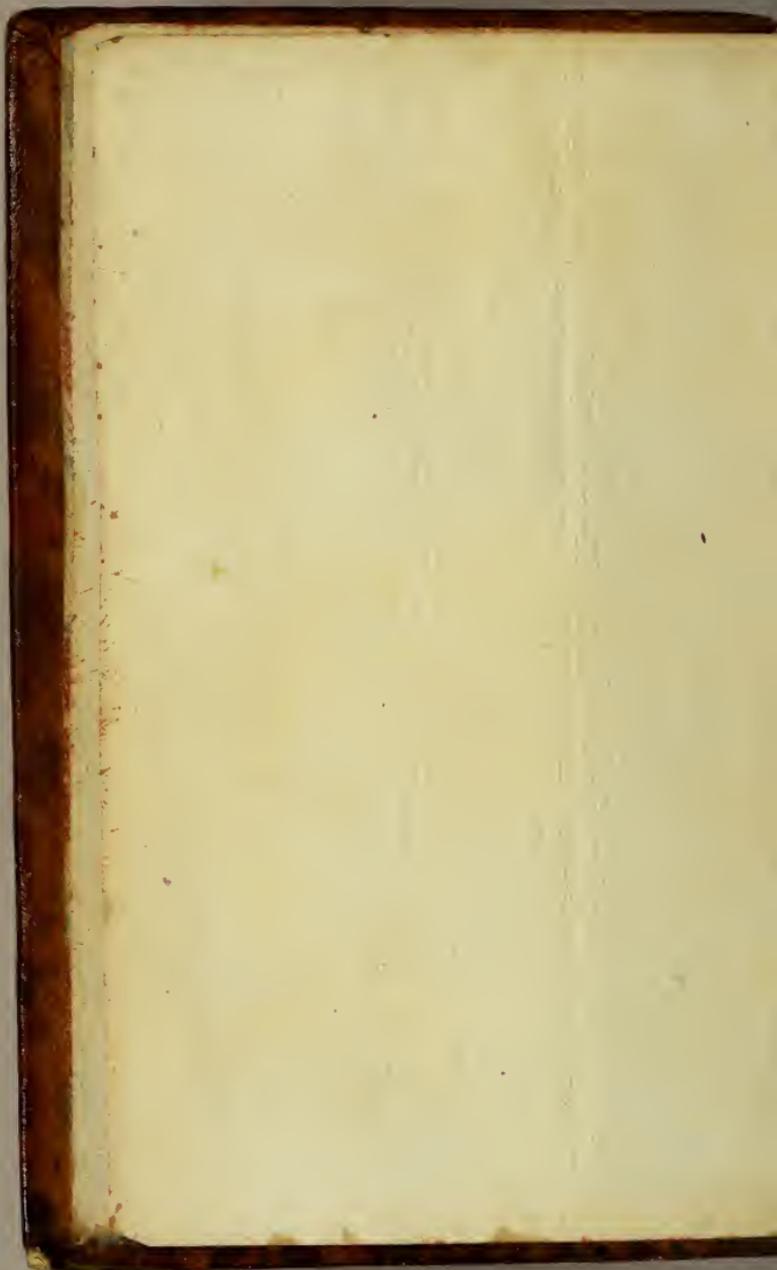
JOHN CARTER BROWN
LIBRARY

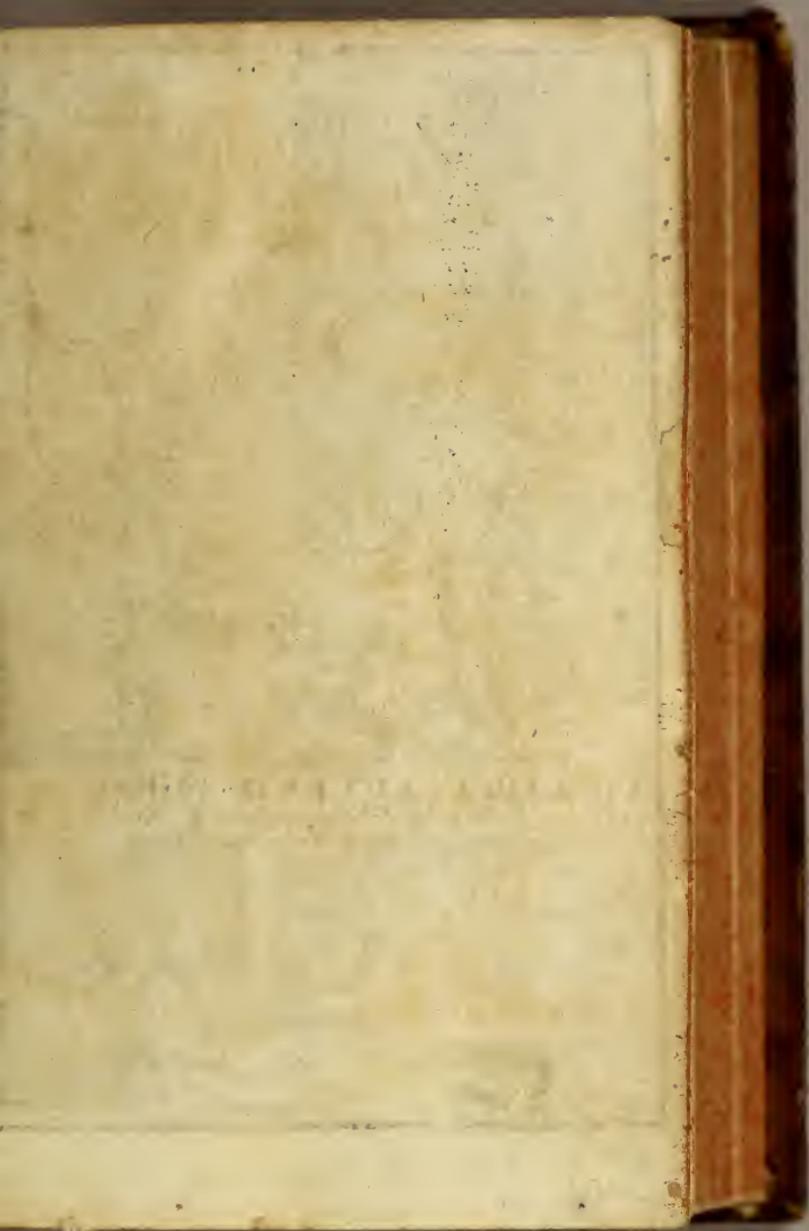
Purchased from the
Trust Fund of
Lathrop Colgate Harper
LITT. D.













GEOGRAPHIA GENERALIS

Seu

MATHEMATICA,

Oder

Gründliche Beschreibung

Der

Erde = Kugel/

Nach ihrer Beschaffenheit insgemein/

Darinnen

Nicht allein alle zur Himmels-
und Erd-Kugel gehörige Zirckel/ samt
deren sonderbarem Nutzen und Gebrauch/
sondern auch die Erd-Kugel selbst/ nach ihrer Länge/
Breite/ Zonos und Climata, nebst der Aufreißung
aller generalen und specialen Land- und See-Char-
ten/ durch leichte Problemata und darzu dienliche
Kupffer kurz/ doch deutlich erkläret und an-
gewiesen werden.

Die vierdte Auflage/

Aus denen besten Scribenten der Mathema-
tic, denen Anfängern und andern Liebhabern
derselben zum besten / zusammen getragen.

Nürnberg /

Verlegt's Buggel und Seiz/ Buchhändler. 1723.

COGNATA

DE

STATUTIS

LIBER

PRIMUS

DE

STATUTIS

LIBER

PRIMUS

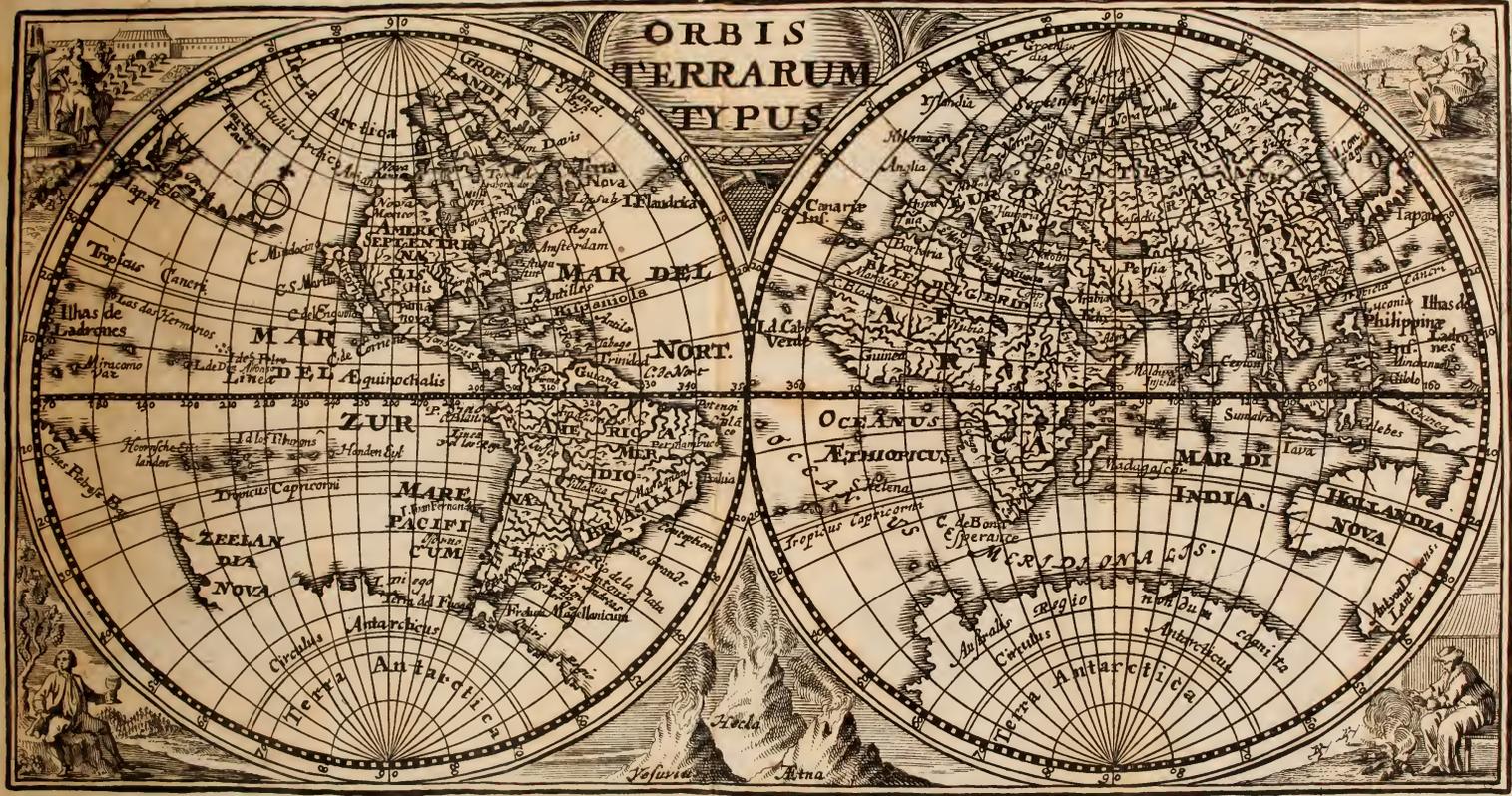
DE

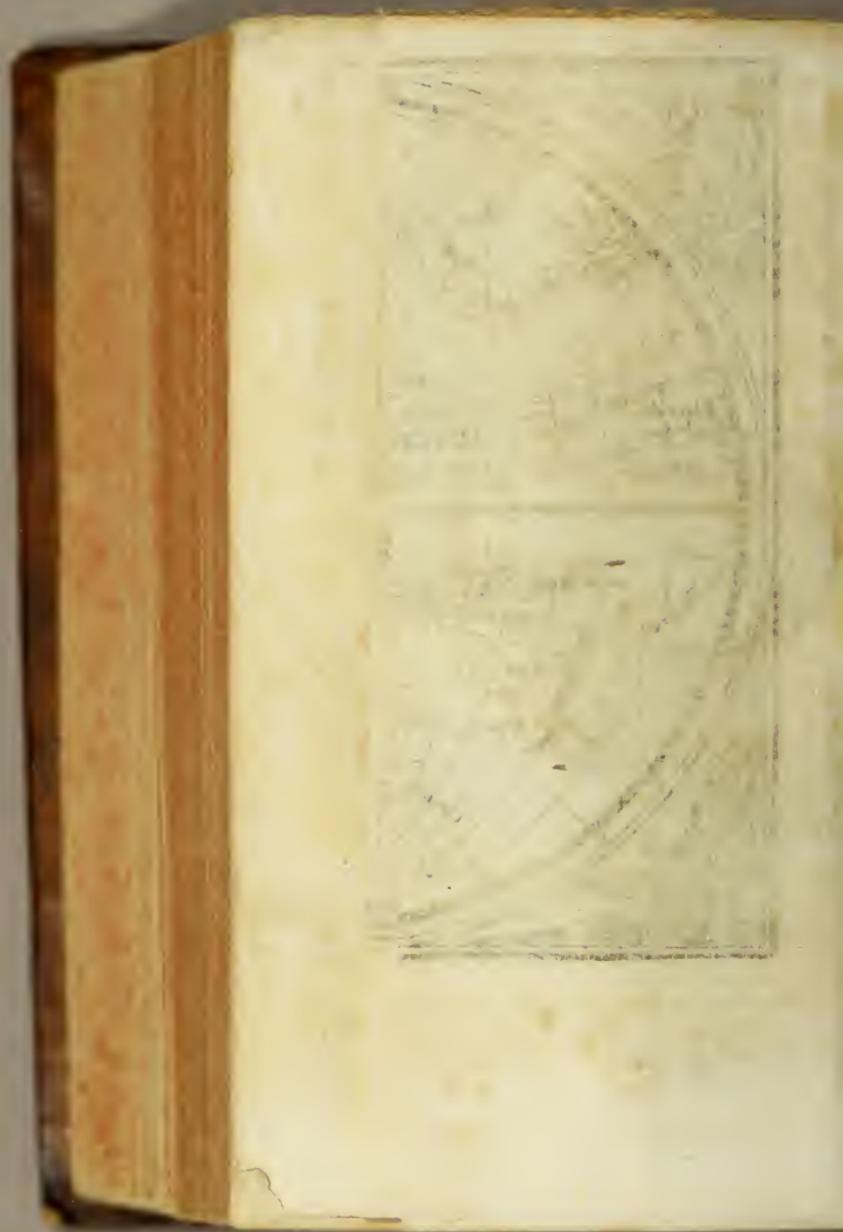
STATUTIS

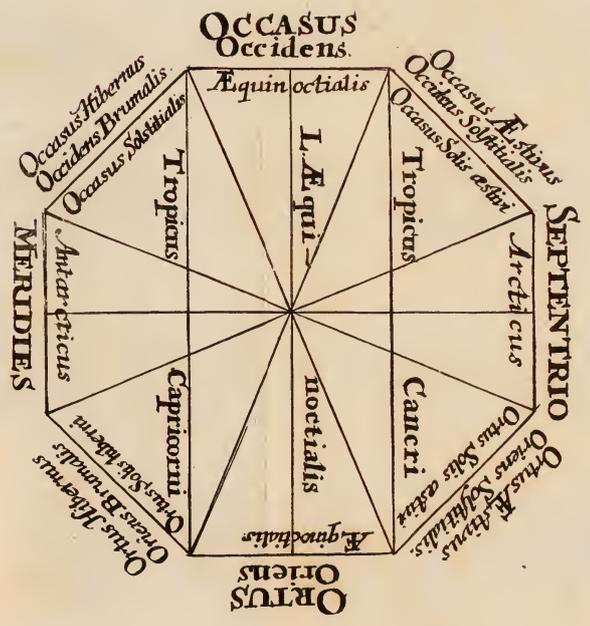
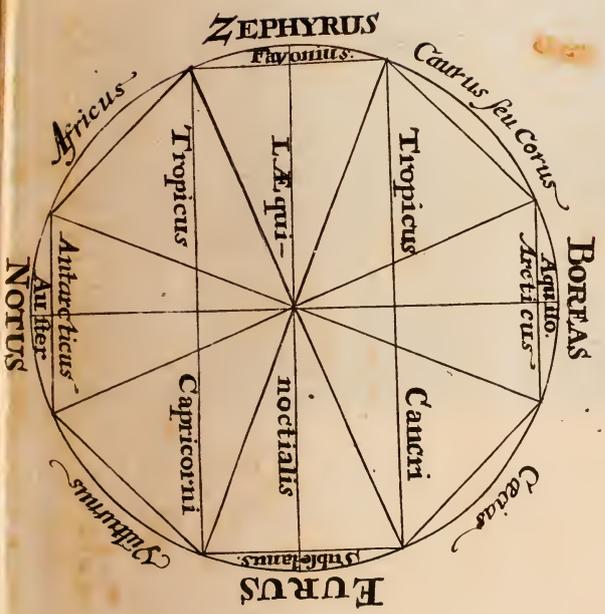
LIBER

PRIMUS

DE







in Antona

in / ant



M. G.

Kurze Anweisung zur Himmels-
und Erden-Betrachtung.

Etweil die Geographia Specialis, oder absonderliche Beschreibung der Provinzen / Rönigreiche und Länder / nicht völlig verstanden werden kann / wann nicht ein genugsamer Unterricht von der Erd- und Himmels-Kugel darzu behülflich ist: Als hat man dem Liebhaber der Geographie, zu bessern Gebrauch dieses Hand-Büchleins / eine kurze Beschreibung dererelben beyfügen wollen / damit er die Land-Karten gründlich verstehe / und was in denselben die durchgezogene Linien und Striche / auch die an dem Rand befindliche Eintheilungen vorstellen / desto deutlicher begreifen möge.

Man verhoffet aber dabey / es werde ein solcher Liebhaber oder Anfänger / von der Geometria zum wenigsten so viel wissen / was ein Zirkel / Centrum oder Mittel-Punct / Diameter, Circumferenz oder Umkreis heisse / was ein rechter / stumpff oder spitz-Winkel seye. Ingleichen / daß in jeder Zirkel in 360. Theile oder so genannte Grade / hingegen jeder solcher Grad in 60. Minuten / jede Minute in 60. Secunden / und so fort getheilet werde. Dann gleichwie solches in des Schwenters Geometria, und andern dergleichen Büchern / deutlich zu finden; also würde dieser Vorbericht viel zu weitläufftig werden / wann man darinn dergleichen Gründe anführen sollte.

Das I. Capitel.

Von der Sphära und ihren Zirkeln.

S. I.

Er aus Erd und Wasser zusammengesetzte grosse Körper / dessen äussere Fläche fürnemlich die Geographia betrachtet / wird / wegen seiner runden Figur / insgemein die Erd-Kugel benennet.

§. 2. Ob nun diese Erd-Kugel an und für sich sehr groß / indem ihr Semidiameter oder die von ihrer fersten Fläche bis im Mittel-Punct hineingezogene Linie / 860. Teutscher Meilen / ihre Circumferenz gerings herum 5400. solcher Meilen in sich begreiffet / ist doch ihre Größe / wann sie gegen den unbegreiflichen Welt-Raum gehalten wird / nicht anderst als ein Punct zu achten : sintemal der Himmel 2744000000000. grösser / als die Erd-Kugel sich / seinem Inhalt nach findet.

§. 3. Nichts desto weniger / weil um die Erde Himmel gleichfalls / wie ein rundes Gewölb / auf allen Seiten herum gerichtet ist / und mit der Erden / dem sich nach / ein Centrum oder Mittel-Punct hat ; haben die Mathematici. so wol des Himmels Erscheinung als der Erd-Kugel Beschaffenheit / desto besser zu erklären gewisse / durch beede gezeigte Puncten und Zirckel erden / durch welche der Sternen Stand und Bewegung hier der Städte und Länder Gegend / Distanz / und andere Eigenschaften bemercket werden können.

§. 4. Und indem diese Betrachtungen nicht füglichs dem grossen Welt-Gebäu selbstn mögen angestellet werden / so haben die Kunst-Verständige beedes Himmel und Erden gleichsam in ein kleines Modell / daß man auf einmal in die Hand sehen kan / gebracht / und auf zweyen Kugeln mit ihren Zirckeln alles dasjenige dargestellt / was sie sonstn so grosser / bisweilen auch vergeblicher / Mühe / in der Welt selbstn hätten weisen müssen. Dahero was auf diesen Zirckeln und Linien auf solchen handfamen Himmels- und Erden-Kugeln gefunden wird / das ist auch von dem Himmel oder Erden selbst zu verstehen / oder wem jene wol bekant sind / dem werden auch diese nicht mehr frembd vorkommen.

§. 5. Es wird aber allhier fast nothwendig seyn / daß man in Erklärung solcher Zirckel / zugleich weise / und zusammen fasse / worzu sie sowohl auf der Erden / als Himmels-Kugel / dienen / weil die Himmels-Zirckeln gezeiget überein kommen / und über diese gezogen sind / wie aus den so genannten Sphæra Armillari gar deutlich / und hier

Fig. 1.

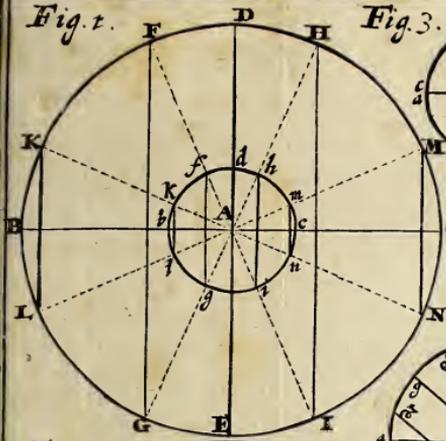


Fig. 3.

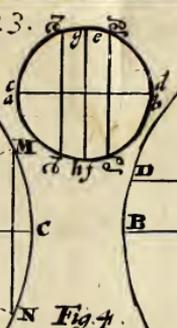


Fig. 2.

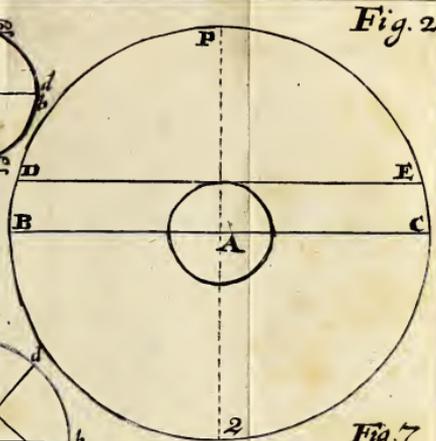


Fig. 4.

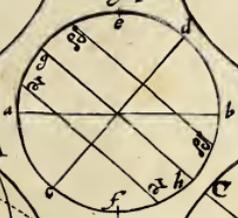


Fig. 6.

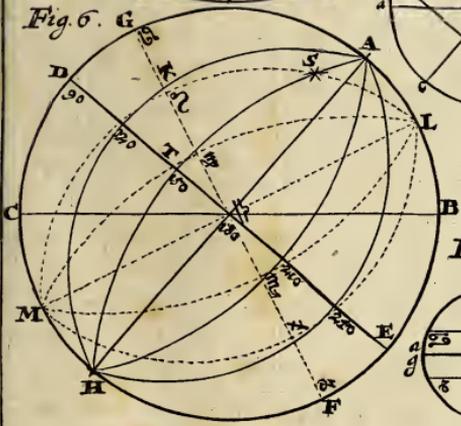


Fig. 7.

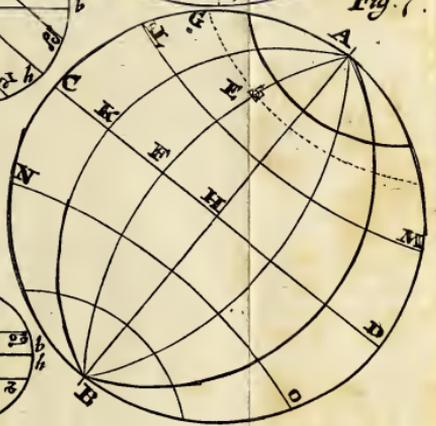
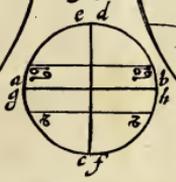


Fig. 5.





der 1. Figur in etwas zu ersehen / auch unten mit mehreren zu verstehen seyn wird.

S. 6. Vor allen sind in beeden Kugeln zu mercken die 2. Haupt- oder Polus-Puncten / in der 1. Figur.

an dem Himmel mit B und C.

auf der Erden aber mit b und c bemercket / um welche beide unbewegliche Puncten / oder vielmehr / um die durchgehende Linien BC (so daher Axis Mundi genennet wird) sich der ganze Himmel drehet und beweget. Und wird der eine / von dem nahe dabeystehenden kleinen Beern / der Griechischen Sprach nach Bolus Arcticus, der andre gegen über stehende Polus Antarcicus benennet.

S. 7. Unter denen Zirckeln wird insgemein der Anfang gemacht von dem Horizont/welcher/ als ein grosser Zirckel/ des Himmels sichtbare Halb-Kugel von der Unsichtbaren abschneidet/ und der SternenAuf- und Niedergang bezeichnet. Dieser wird in der 2. Figur durch die Linie BC fürgestellet / bey welcher man sich einbilden muß/ als ob ein halber Zirckel auf sie gesetzt wäre/welches dann in dem Nachfolgenden von allen solchen Linien/welche auf dem Papier-Zirckel darstellen/ zu verstehen ist.

S. 8. Dann dieweil die Himmels- und Erden-Kugel körperlich ist/ und also dieselbe auf der Fläche eines Papiers nicht eigentlich kan abgebildet werden; als pflegen die Mathematici dieselben nur nach ihren Durchschnitt vorzustellen/ als ob die Kugel just in der Mitte voneinander geschnitten wäre / da dann auf solcher halben Kugel ihrer platten Fläche / nur der äusserliche Zirckel/ nach welchen der Schnitt geschehen / rund verbleibet / die andern Zirckel aber alle nur mit geraden Linien / als ihren Diametern zu sehen sind/ hinter welchen gleichsam die eine Helffte der Kugel und Zirckel stecke / oder auf welche sie von oben her gesetzt werden müsse. Welches man hier gleich Anfangs / ein für allemal erinnern wollen/ damit der Liebhaber nicht anstosse/ oder ir- gemacht werde / wann er siehet / daß die Zirckel mit geraden Linien vorgebildet werden.

S. 9. Es ist aber der Horizont theils Rationalis, den unsere Gedancken bis an den äussersten Himmel erstrecken / und dieser ist

- 1, Verus, gleichsam der Grund-Horizont / der durch d
Centrum der Erden gehet / als in der 2. Fig. die Linie B
2, Apparens, gleichsam der Gesicht-Horizont / welch
auf der Erd-Fläche sich präsentiret / welcher dann ist
theils Regular, wann es um und um eben ist / und also d
Gesicht-Horizont / mit dem Grund-Horizont / gan
Paral'el lauffet / als in der 2. Fig. die Linie DE.
theils Irregular, welcher wiederum
entweder Declivis ist / wann unser Aug auf einem hob
Berg oder Thurn stebet / und also etwas mehr als d
halben Himmel sehen / und die Sonne noch erblick
kan / wann sie denen / so unten am Berg wohnen
schon untergangen ist.
oder Acclivis, wann wir aus einer Tieffe oder Thal
die Höhe sehen / oder von den Häusern in den Gassen
eingeschlossen sind / da wir dann um so viel wenig
von dem obern Himmel sehen können.
theils Sensibilis, und ist ein Stück von der Erden-Fläch
welches unser Aug mit seiner Gesicht-Linie rings he
um übersehen kan.

§. 10. Nechst diesem Unterscheid des in der Natur b
findlichen Horizonts / ist auch mit wenigen der Austhe
lung des hölzernen Horizonts zu gedencken / welche sic
insgemein auf denen nicht allzu grossen Holländischen Glob
befindet. Es theilet sich aber ein solcher Horizont von selb
sten in 3. Stücke. In dem innersten und dem Globo an
nächsten sind die 12. Himmlische Zeichen / jedes in sein
30. Grad getheilet / mit beygefügten Namen und Character
Das mittler Stück hält in sich die 12. Monaten / und e
nes jeden Tage und unbewegliche Feste / so wol nach der a
ten als neuen Zeit. Welche Zusammenfügung des Calender
und der Himmlischen Zeichen darzu dienet / daß man auf j
den Tag bald finden könne / in welchen Grad und Ze
chen die Sonne lauffe ; dann wann man nur genau b
mercket / was für ein Grad mit jedem Tag übereintreffe
und ihm / so zu sagen / an der Seiten stehe / so ist schon g
funden / was man suchet. In dem dritten und äusserste
Stück des Horizonts sind die Winde mit ihren Griech
schen

hen / Lateinischen und Nieder-Deutschen Namen gezeichnet / damit man geschwind sehen könne / in was für einer Gegend und Gegend ein Ort von dem andern liege.

§. 11. Mitten durch des Horizonts Centrum gehet winkelrecht eine *Ux* / gleichsam als die Grund-Seule eines jeden Orts / nach welcher des Menschen aufgerichtete Statue allezeit perpendicular auf der Fläche der Erd-Kugel stehen / auch alle Körper ihrer Schwere halber nach dem Centro der Erden dringen / welche daher *Linea Directionis*, in der 2. Fig. *P. Q* benennet wird / von deren beeden äußersten Puncten eines *P*. das *Vertical-Punct* oder *Zenith*, das andere *Q*. das *Pedal-Punct* oder *Nadir* heisset.

§. 12. Über dem Horizont stehen ganz aufrecht die *Vertical-Zirkel* / welche als äußerliche Pfeiler und Schwibbögen den ganzen Welt-Bau gleichsam zusammen halten / und bey den *Vertical-Puncten* alle zusammen lauffen. Solche Zirkel messen

an dem Himmel der Sternen ihre Höhe über / oder die Tiefe unter dem Horizont / und weisen zugleich die Gegend / wohin sie in der Welt stehen :

auf der Erden zeigen sie so wol / wie weit ein Ort vom andern / als auch in was Gegend / unterschiedliche Orter von einem gewissen Ort hin liegen.

§. 13. Dieser Zirkel-Stelle vertritt auf beyden Globis ein zweyfinger Quadrant welcher an eines Orts *Vertical-Punct* / auf dem *Meridiano*, so wol gegen Morgen als gegen Abend / angeschraubet / und also auf alle Gegenden des Horizont gerichtet werden kan. Weil aber dieser *Vertical-Puncten* sehr viel / ja unzählich sind / und nachdem solche denen *Polus-Puncten* nahe oder ferne / oder auch gerad unter ihnen stehen / allezeit ein andere Gestalt der Kugel verursachen ; als entspringet daher eine dreysache Abtheilung / so wol der *Sphæra* selbst / als auch des Horizonts.

§. 14. Und ist also 1. *Sphæra Recta*, oder die Aufrechte *Sphæra* / wann die zwey *Polus-Puncten* / *c* und *d* in der 2. Fig. auf dem Horizont *a b* aufstiegen / und der *Vertical-Puncte* gerad zwischen jenen beyden in der Mitte ist. In welcher Postur des Himmels alle Sternen nicht allein können

nen gesehen werden / sondern auch gerad auf; und untergehen / zwölff Stund über, und so lang unter dem Horizont verbleiben: Dahero an solchen Orten das ganze Jahr durch Tag und Nacht einander gleich sind. Dergleichen Stand des Himmels diejenige haben / so in der Insel St. Thomé oder mitten in Africa und America wohnen / oder auch alle Schiffe / wann sie in ihren Cours über die so genannte Linie oder den Equatorem schiffen.

§. 15. Sphæra obliqua, oder die Schiefe Sphæra wird 2. diejenige genennet / wann die beyde Polus Puncte c und d in der 4. Figur auffser dem Horizont sich befinden und einer über denselben erhaben / der ander gegen über eben so tieff unter ihm verborgen stehet / und also der obere Polus d den Vertical-Punct e: der andere aber dem Pedal-Punct f. näher kommet. In welcher Postur des Himmels nicht allein der Sternen ihr Bewegung sich schief; und Seitenwärts zu drehen scheint / sondern auch alle Sterne nicht können gesehen werden / indem diejenige Sterne / so in den untern Polum herum sind / niemals über den Horizont kommen / gleichwie hingegen diejenige / so in der Weite d des obern Poli d vom Horizont bey b eingeschlossen sind immer zu sichtbar bleiben / und niemals untergehen: in übrigen aber ein Theil der Sternen länger / der andere aber weniger als 12. Stunden über oder unter dem Horizont verbleiben; dahero an solchen Orten alle Tage und Nächte auffser zweyen / das ganze Jahr durch / einander ungleich sind. Dergleichen Stand des Himmels wir in Europa und an den meisten andern Orten der Welt haben.

§. 16. Unter den beyden Polis der Welt aber ereignet sich 3. Sphæra Parallela oder die Parallele Sphæra (wann nemlich in der 5. Figur der eine Polus d, mit dem Vertical- und der andere c mit dem Pedal-Punct f zusammen fällt und alle 4. Puncten in einer geraden Linie vom Horizont a auf allen Seiten gleich abstehen. In welcher Postur des Himmels sich die Sterne um den Vertical-Punct dem Horizont ganz Parallel herum drehen / und also weder auf; noch untergehen / sondern immer in einem Abstand von dem Horizont verbleiben: die Sonne aber / wann sie in der Eclipse

ber solchen Horizont herauf kommet / ein ganzes halbes Jahr droben verharret / und so lang Tag machet / gleichwie er gegen / nach ihrem Untergehen / die Nacht auch ein halbes Jahr währet. Und dieses ist so gewiß / als dasjenige / was in den 2. vorhergehenden Paragraphis angeführet / und durch die Erfahrung bekräftiget worden / ob gleich ein Mensch von uns / wegen der unerträglichen Kälte / in dergleichen Ort hat kommen können.

S. 17. Nach dem Horizont folget süglich der Meridianus, welcher / als ein grosser Himmels-Zirkel / durch die beyden Welt-Polos und Vertical-Puncten streichend / den Horizont-Winkel-recht schneidet / und den Himmel in die Orientalische und Occidentalische Halb-Scheide abtheilet / auch zugleich der Sternen grösste Höhe über die grösste Tiefe aber unter dem Horizont bezeichnet ; welchen Zirkel in der 2. Fig. nur auch der Zirkel B Q C P darstellt.

S. 18. Der Meridianus wird getheilet

1. in das obere Stück (Meridianus superior genannt) so in der 4. Fig. von einem Polo d zum andern c durch das Zenith e gehet /
- und in das untere Stück (Meridianus inferior genannt) das gegen über auf gleiche Weise durch Nadir f gehet
2. in den Sichtbaren (extantem) Meridianum über dem Horizont / als in der 4. Fig. das Stück a e d b.
- und den Unsichtbaren (latentem) unter dem Horizont / als das Stück a c f b.

S. 19. Den Meridianum stellet auf denen Globis ein messender Zirkel dar / der in seine 4 Quadranten / und zwar also getheilet ist / daß in den obern Stück (Meridiano superiore) man in der Mitten / gegen die Polos zu / zu zehlen anfange / in dem untern Stück aber (Meridiano inferiore) der Anfang zu zehlen bey den Polis gemacht werde / und in der Mitten aufhöre. Welches darum geschieht / weil man auf der Himmels-Kugel / der Sternen Abweichung oder Declination. (nem loci)

und auf der Erds-Kugel / eines Orts Breite (Latitudi) zehlet in den obern Meridiano, vom Equatore gegen die Polos zu ; die Polus-Höhe aber / auf beiden Globis, in dem

untern Meridiano, von dem Polo gegen dem Horizont e
zehlet wird. Wobey noch dieses zu mercken / daß auf se
chen Globis, wann man sie recht gebrauchen will / die
Grad getheilte Seiten des Meridiani, gerad gegen Ost
auf den Horizont hingerrichtet seyn müsse / weil der mehste
Meridianus zu dicke / und / wann solche Seiten gegen West
gewendet werden solte / gar bald einen grossen Fehler ve
ursachen würde.

§. 20. Auf der Erd.Kugel muß man den mehste
Meridianum ausser dem Globo nicht vermengen mit denen
so auf dem Globo selbstnen verzeichnet sind. Dann jener we
tritt gleichsam alle diese Meridianos, und kan eines jede
Orts / welches man darunter rucket / Meridianus seyn
Diese aber theilen die Erd.Kugel nach ihrer Länge / un
werden daher Circuli Longitudinum terrestres genennet
weisen auch zugleich / wieviel Stunden ein Ort mehr ode
oder weniger / als der andere / zu einer Zeit / zehle. Un
ter solchen ist nun einer auf der Erd.Kugel / mit einer dop
pelten und in ihre Grad eingetheilten Linie / oder son
etwas deutlicher verzeichnet / welcher daher Meridianus Pr
mus, oder der Haupt Meridian, genennet wird / weil ma
nemlich die Länge des flachen Erd.Kreises von ihm an ge
gen Osten zu rechnen und zu zehlen pfleget.

§. 21. Equator wird derjenige grosse Zirkel genennet
welcher zwischen den zweyen Welt-Polis gerad in der Mitt
lieget / alle Meridianos des Globi winkelrecht durchschnei
det / den Globum auch in die Mitternacht- und Mittagisch
Halb.Kugel abtheilet / und der Sternen allgemeine Bewe
gung bemerket: welchen Zirkel in der 1. Fig. die gerad
Linie D d e E darstelllet.

§. 22. Dieser Zirkel repräsentiret
auf der Himmels.Kugel / den gangen beweglichen Glo
bum, weil / nach seiner Bewegung sich alle Tage die
Sonne oder auch der ganze Himmel drehet: dabei
gleichwie der in 360. Grad eingetheilte Equator alle
24. Stund sich einmal ganz herum beweget; als wann
15. Grad desselben / über den Horizont / oder durch
den Meridianum gestrichen / so zeigen sie an / daß eine
Stunde vorbey seye.

§. 23. Hier

S. 23. Hieraus kan man nun leicht finden / wie viel Grad des Equatoris jeden Stunden zukommen: Wann man nemlich die vorgegebene Stunden mit 15. multipliciret / die dabey angehenckten Stund:Minuten aber mit 4. dividiret / so kommen beederseits Grad des Equatoris heraus. Bleibt in der Division der Stund:Minuten etwas über / so gibt es / durch 15. multipliciret die Minuten des Equatoris, so den vorigen Grad desselben noch beizufügen sind. Zum Exempel: man wolte wissen / wieviel Gradus Equatoris 9. Stunden und 30. Minuten zusammen.

$$\begin{array}{r}
 \text{Stunden } 9. \text{ Minuten } 30. \quad \overset{2}{} \quad \overset{0}{} \quad / \\
 \text{mit } 15. \text{ multipl. mit } 4. \text{ divid.} \\
 \hline
 135 / \qquad \qquad \qquad 15 \\
 7.30 \text{ add.} \qquad \qquad \qquad 30 \\
 \hline
 142.30. \text{ Gradus \& Minuta Equatoris;}
 \end{array}$$

S. 24. Auf der Erden Kugel wird der in der Mitte zwischen den Polis liegende Umkreis oder Zirkel / weil er gerad unter des Himmels seinem Equatore liget / (wie aus der Sphæra Armillari, und in etwas aus der ersten Figur zu sehen) die Equinoctial-Linie / und von den Schifflenten insgemein Linie genennet / dahero sie in ihren Schiffarts Beschreibungen setzen / daß sie die Linie passiret / wann sie über den Equinoctial-Zirkel geschiffet sind.

S. 25. Solcher Erden-Equator nun wird sowol / als der am Himmel / in seine 360. Grad getheilet / welche dann (wie oben S. 2. dieses Capitels von allen grossen Zirkeln auf der Erden insgemein gemeldet worden) zusammen 5400. Teutscher Meilen / und also ein solcher Grad 15. Teutscher Meilen in sich begreiffet. Woraus wiederum leichtlich erhellet / wie man solche Grad und Minuten zu Meilen machen könne? Wann man nemlich die gegebene Grad mit 15. multiplicirt / und die Minuten dabey mit 4. dividirt / so kommet aus beeden zusammen die Anzahl der Meilen heraus.

§. 26. Aus den beiden Polis werden durch den Equatorem, und

am Himmel/ durch die Sterne/

auf Erden/ durch die Orter und Städte/ gewisse Zirkel gezogen/ welche zweyerley Nutzen geben:

1. Weissen sie

am Himmel/ wie weit ein Stern (Z. E. in der 6. Fig. der Stern S.) von des Equatoris Punct T gegen einen Polum A zu/ abstehe oder abweiche: welchen Abstand TS man Declinationem Stellæ, die Zirkel aber selbst Declinations-Zirkel heisset/ dergleichen alle diese halbe Zirkel darstellen/ so in der 6. Fig. durch die beed. Polos A und H. wie auch durch den Equatorem ED mit scharffen Linien gezogen sind.

auf Erden/ wie weit ein Ort (Z. E. in der 7. Fig. die Stadt E.) von der Equinoctial-Linie ihren Punct I gegen den Polum A zu lige/ oder abstehe; welcher Abstand FE Latitudo Loci oder die Breite eines Orts genennet wird.

2. Bemerkken sie

am Himmel/ denjenigen Grad des Equatoris, der mit einem Stern in Sphæra Recta zugleich auf; und unter geht/ und mit ihm durch den Meridianum in jeder Stand der Sphären streichet; daher wird ein solcher

Grad des Equatoris (Z. E. in der 6. Fig. bey T. der 30) die Ascensio Recta oder Mediatio Cœli des Sterns S. genennet.

auf Erden/ denjenigen Grad der Equinoctial-Linie/ der mit jedem Ort unter den Meridianum zu stehen kommet/ und anweist/ wie weit ein jeder Ort von dem ersten Meridiano Globi, der Länge der Erden nach/ abstehe. Daher solcher Grad der Equinoctial-Linie

(in der 7. Fig. der 60. bey E.) oder vielmehr der Abstand des Orts von dem ersten Meridiano, EG so von des Equatoris Stück CF gemessen wird/ Longitudo loci, oder die Länge eines Orts: Die Zirkel aber selbst

selbst Circuli Longitudinem terrestres, oder Meridiani secundi benamet / wie allbereit oben §. 20. angezeigt worden / und hier in der 7. Figur alle die halbe Zirkel vorstellen / so durch die beeden Polos A und B. wie auch durch den Equatorem C D gezogen sind.

§. 27. Hieraus erscheinet / wie auf der Himmels-Kugel / eines jeden Sterns sowol seine Ascensio Recta als Declinatio zu finden?

Wann man nemlich nur bloß den Stern unter den messingen Meridianum rucket: Dann derjenige Grad des Equatoris, welcher alsdann unter dem Meridiano zugleich mitschet / ist dessen Ascensio Recta, der Abstand aber des Sterns vom Equatore an dem Meridiano bis auf den Stern hingezehlet / ist dessen Declinatio.

auf der Erd-Kugel / eines jeden Orts Longitudo und Latitudo zu finden?

Wann man nemlich den vorgegebenen Ort gleichfalls unter den messingen Meridianum rucket: Dann derjenige Grad der Equinoctial-Linie / der alsdann mit unter dem Meridiano stehet / ist des gegebenen Orts Longitudo; die Weite aber des Orts von der Equinoctial-Linie / gleichfalls an dem Meridiano bis auf das Ort hingezehlet / ist dessen Latitudo.

§. 28. Dem Equatori werden auch Parallel-Zirkel gezogen / welche auf der Himmels-Kugel zwar nicht angedeutet / auf der Erden-Kugel aber durch jede 10. Grad des ersten Meridiani beschriben sind / und immer kleiner werden / je näher sie zu den Polis kommen.

Sie weisen aber

am Himmel / was für einen Zirkel jeder Stern / indem er durch die allgemeine Bewegung des Himmels einmal herum gedrehet wird / alle Tage beschreibe / und wie viel Stunden er über oder unter dem Horizont bringe: Daher sie auch Circuli Diurni, oder Tags-Zirkel genennet werden / dergleichen in der 3. 4. und 5. Figur diejenigen 2. Linien vorstellen / so dem Equatore zu beeden Seiten Parallel gezogen sind.

auf Erden / was für Derter einerley Latitudinem oder Breite

Breite / und also einerley Längs: Länge und andere mehr mit einander gemein haben: Daher sie Parallela Equatoris, oder Circuli Latitudinem terrestres heissen / und in der 7. Fig. durch diejenige Linien / so dem Equatori CD Parallel lauffen / fürgebildet werden.

s. 29. Die Ecliptica ist diejenige Strasse am Himmel darinn die Sonne stets zu finden / und einen richtigen Circel machet / welcher den Equatorem an zweyen gegen über stehenden Punkten mit einem schiefen Winkel durchschneidet / und die absonderliche oder eigentliche Bewegung aller Sterne bemerket. Solchen Circel stellet in der 6. Figur vor die gedrückte Linie GF.

s. 30. Dieses Circels Ar ist von der Ar der Welt merklich unterschieden / und werden ihre äusserste Punkte Poli Eclipticæ oder Zodiaci genennet; der eine zwar der Nitternächtsche / der andere der Mittägische. Jede

ihir Abstand von den Welt: Polis ist 23. 30 / weil die Ecliptica in ihrer größten Distanz eben so weit vom Equatore abweichen

s. 31. Ecliptica selbst wird in 12. gleiche Theile oder Bogen getheilt / deren jeder 30. Grad hält. Solcher Bogen heist man auch Signa oder himmlische Zeichen und zwar von denen nahe dabey stehenden / auch also genannten Asterismis oder Stern: Bildern / in nachfolgender Ordnung / mit ihren Characteren:

Widder V / Stier T / Zwilling II / Krebs S
Löw N / Jungfrau W / Waag E / Scorpion M /
Schütz F / Steinbock Z / Wassermann A /
Fische X.

Welche dann ein Liebhaber ordentlich in folgende Zwey Reim: Zeilen verfasst:

Der Widder / Stier / das Paar / der Krebs / der
Löw / die Frische /
Waag / Scorpion und Schütz / Bock / Wassermann
und Fische.

S. 32. Ob nun wol vor etwann 2000. Jahren die so genannten Stern: Bilder ganz richtig / in ihren gleich be-

nam:

amsten Ecliptischen Bogen gestanden / so haben doch bis-
hero dieselben / aller Fix Sterne ihrer absonderlichen Be-
wegung nach / (da sie in 70. Jahren einen Grad fortgehen)
sch so weit verrucket / daß nunmehr von den vorhergehenden
des in seines folgenden Zeichens oder Stern-Bildes Bo-
gen angetroffen wird. Nichts desto weniger behalten die
Bogen der Ecliptic ihre alte Namen / und wann die Sonne /
zum Exempel / die ersten 30 Grad der Ecliptic durch-
wandert / so saget man / sie seye im Widder / nemlich im
Bogen des Widders / ob sie gleich von den Sternen des
Widders / als welche in den folgenden Zeichen oder 30.
Graden stehen / noch weit entfernt ist. Und dieses ist all-
hier / wegen Benennung der Zeichen wol in acht zu nehmen.

§. 33. Diese Zeichen werden / nach unterschiedlicher
Betrachtung / auch unterschiedlich abgetheilet :

1. In Ansehung des Aequatoris :
in die Mitternächtsche $V \ \delta \ \Pi \ \text{☉} \ \Omega \ \eta$
und Mittägische $\cong \ \text{♁} \ \text{♂} \ \text{♄} \ \cong \ \text{♃}$
2. Nach dem Vertical-Punct :
in Aufsteigende $\text{♄} \ \cong \ \text{♃} \ \text{♁} \ \delta \ \Pi$
und Absteigende $\text{☉} \ \Omega \ \eta \ \cong \ \text{♁} \ \text{♂}$
3. Nach den Jahrs-Zeiten :
in Frühlings-Zeichen $V \ \delta \ \square$
Sommer-Zeichen $\text{☉} \ \Omega \ \eta$
Herbst-Zeichen $\cong \ \text{♁} \ \text{♂}$
Winter-Zeichen $\text{♄} \ \cong \ \text{♃}$
4. Nach der Sonnen-Lauff :
in Cardinal-oder bewegliche Zeichen $V \ \text{☉}$
 $\cong \ \text{♄} /$
aus denen heißen :
1. Aequinoctialische V und \cong
2. Solstitialische oder Tropische ☉ und ♄
in mittlere oder unbewegliche $\delta \ \Omega \ \eta$
 \cong und

- und folgende oder Gemeine Π η τ μ
5. In Ansehung der 4. Temperamenten werden die 12 Zeichen in 4. Triangel getheilet / darunter ist
- Der 1. Feurig oder Cholerisch γ α τ .
2. Irdisch oder Melancholisch γ η β
3. Lüfftig oder Sanguinisch Π μ μ
4. Wässerig oder Phlegmatisch Σ η κ
6. Nach den Planeten werden sie unterschiedlich ausgetheilet / in derselben Häuser / Erhöhungen / und vergleichen: Worvon die Astrologi weitläuffig handelt
- §. 34. Weil die Abtheilung der Zeichen nach den Jahreszeiten sonderlich nützlich ist / als können / zu besserer Nachricht / was für ein Zeichen in jedem Monat die Sonne durchlauffe / folgende von einem Liebhaber verfassete Reimzeilen gar leicht an die Hand geben :

1.

Im Merzen ist der Widder/
 April! dein ist der Stier:
 Der Maj hat die Gebrüder/
 Der Brach: Mond Krebses schier:
 Der Jun: Mond Löwen dräuet/
 August die Jungfrau freyet.

2.

Der Herbst: Mond langt die Waage/
 Der Wein den Scorpion!
 Der Schütz im Wind: Mond jage/
 Der Letz dem Bocke lohn:
 Der Jenner Wasser mische/
 Darinn der Hornung Fische.

§. 35. Ob man nun wol sonsten in den Ephemeridibus genau finden kan / in welchem Grad und Minuten eines jeden Zeichen die Sonne auf jeden Tag des Jahres sich befinde / jedoch / weil solche nicht eben jederman zu gebrauchen weiß / als kan man / vermittelst nachfolgender zweyer Reim: Zeilen / bey nahe eben dieses gar leicht finden

Die

☿	♄	♃	♂	♁
Die Stern	Altan	Mein	Aug	
Januar.	Februar.	Martius	Aprilis	Majus

♁
Ergözet/

Junius

♁	♄	♃	♂	♁
In Ihr	Ich	Jauchze	Erde	
Julius	Augustus	Septemb.	Oktober	November

♁
Entsetzet.

December.

Dann hierbey ist nur dieses wol zu beobachten / daß jedes Wort das darunter gesetzte Monat andeute / und zwar dasjenige Wort / so mit einem Consonante anfähet / zugleich weise / daß die Sonne den 10ten desselben Monats Alt. in das darüber gesetzte Zeichen trette / und hernach alle Tag einen Grad fortgehe: Die Wörter / so mit einem A anfangen / zeigen / daß die Sonne den 11ten Tag; die mit einem E / daß die Sonne den 12ten / und die von J anfangen / daß die Sonne den 13ten Tag desselben Monats in das darüber gesetzte Zeichen eintrette / und so fort alle Tage einen Grad weiter rucke. Wann man nun wissen wollte / in welchem Grad und Zeichen die Sonne den 25. Martii st. v. seye / da findet man aus obigen Zeichen / daß das Wort Altan dem Martio zukomme / und also andeute / daß die Sonne den 11. Martii in den 1. Grad des Widder eintrette / und daher / weil sie alle Tage je einen Grad darinnen fort rucket / den 25. Martii in den 15. Grad des Widder gelange. Wann aber gefragt würde / in welchem Grad und Zeiche die Sonne den 6. Martii wäre / so siehet man gleich / in daß sie noch nicht in dem Widder / sondern zurück in des vorhergehenden Monats Zeichen / und annoch in den Fischen seyn müsse. Weil nun der Februarius das Wort Stern hat / welches durch seinen Consonanten weiset / daß die Sonne den 10. Februa-

Februarii in den ersten Grad der Fische / und also den letzten oder 28. Febr. in den 18. Grad der Fische komme/ als darff man nur den 6. Martii zu solchen 18. Graden addiren/so findet man / daß die Sonne denselben Tag im 24. Grad der Fische sey.

§. 36. Es wird sich aber allhie nicht übel schicken / da man bey dieser Gelegenheit auch etwas von den Aspecte gedенcke / weil ein Aspect nichts anders ist / als ein gewisser Stand oder Distanz zweyer Planeten oder Sterne / von welchen die Astrologi dafür halten / daß er einige Alteration und Würckung in denen irdischen Cörpern zu verurtheilen vermöge.

§. 37. Unter solchen Aspecten sind die fürnehmsten

1. Coniunctio oder Zusammensfügung / welche also \odot gezeichnet / und daran erkennet wird / wann 2. Planeten oder Sterne in einerley Zeichen / Graden und Minuten der Ecliptic angetroffen werden. Da dann die Astrologi Coniunctiones Magnas heissen / wann Saturnus und Jupiter in einem Zeichen / Grad und Minuten zusammen kommen / welches alle 20. Jahr einmahl geschieht : Maximas Coniunctiones aber heissen sie wann eben diesen Planeten / ♄ und ♃ im Anfang des Widders zusammen kommen / welches alle 794 Jahr geschieht / deren Coniunctionen 6. vor. 2. aber nach Christi Geburt / und die letzte An. C. 1583. gewesen ist.
2. Der Sexti oder Sechste Schein / mit diesen Zeichen \ast bemercket / ist / wann zwey Planeten oder Sterne 60. Grad oder 2. Signa von einander stehen.
3. Der Quadrar oder Vierte Schein / dessen Figur also \square gemahlet wird / ist die Distanz eines Planeten oder Sterns von dem andern auf 90. Grad oder 3. Signa.
4. Der Trigonus oder Gedritte Schein / welcher also \triangle gezeichnet wird / ist / wann zwey Planeten oder Sterne 120. Grad oder 4. Signa von einander stehen.

5. Di

5. Die Oppositio oder **Gegen-Schein** / durch diese Z^{P} gur Z angedeutet / ist die Distanz eines Planeten oder Sterns von dem andern auf 180. Grad oder 6. Signa.

Die andern neuen Aspecten / als Semisextus, Quintilis, Decilis, Oskilis, &c. kommen selten für / und sind für sich leicht zu verstehen.

So oft auch in den Calendern und Ephemeridibus ein iger Planet bey einem Aspect siehet / als Z oder Z^{P} / so oft muß man den Mond für den andern da nehmen / und eben so viel / als stünde Z oder Z^{P} .

§. 38. Damit wir aber zur Eclipticæ wiederkommen / so ist ferner zu wissen / daß dieselbe auf beeden Seiten von einer Zirkel-Fläche oder Breite / Zodiacus genannt / umgeben und zugleich eingeschlossen werde / deren äußerste End-Zirkel / welche mit der Eclipticæ parallel lauffen / und auf beeden Seiten auf 10. Grad von ihr abstehen / darzu dienen / daß sie der Planeten Lauff und deren Ausschweifung von der Eclipticæ bemerken / weil über den Zodiacum kein Planet von der Eclipticæ in seinem Lauff weiter abweicht / sondern alle stäts innerhalb des Zodiaci verbleiben. Es wird aber solche breite Zirkel-Fläche nicht auf der **Himmels-Kugel** selbst verzeichnet / sondern nur in der Sphæra Armillari, da sie ihrer Breite halben vor andern kântlich ist / vorgestellt ; wie sie dann auch auf der **Erde-Kugel** nicht zu finden ist.

§. 63. Weiter durchschneiden die Eclipticam 2. grosse Zirkel/Coluri genannt/deren einer durch dieWelt-Polos und die Equinoctial-Puncten streichet/ und Colurus Equinoctiorum heisset ; Der andere streichet sowol durch dieWelt-Polos, als der Eclipticæ Polos, und zugleich durch die Solstitial-Puncten / und wird dahero Colurus Solstitorum genennet. Diese Zirkel werden

auf der **Himmels-Kugel** nur durch subtile Striche angedeutet / weil sie einen geringen / oder fast gar keinen Nutzen geben : Auf der Sphæra Armillari aber werden

sie mit mehrgen Zirkeln vorgestellt / weil sie daselbst deswegen den meisten Nutzen geben / daß sie die Sphæram gleichsam unterbauen und zusammen halten / indem die andern Zirkel der Sphæra an ihnen befestiget werden müssen.

auf der Erd-Kugel sind sie in gleichen / aus angeführten Ursachen / gar nicht anzutreffen.

s. 40. Endlich berühren die Eclipticam zwey kleiner Zirkel / so mit dem Equatore parallel stehen / und Tropicus genennet werden : Der eine berührt die Eclipticam im Anfang des Krebses / und heißet daher Tropicus Cancræ / Der andre berührt sie im Anfang des Steinbocks / und heißet daher Tropicus Capricorni. Dergleichen Zirkel am Himmel / in der 1. Figur die Linien F G und H I. auf Erden aber f g und h i andeuten.

s. 41. Es dienen aber diese Zirkel fürnehmlich dazu / daß sie

auf der Himmels-Kugel weisen / wie weit die Sonne gegen Mitternacht und Mittag vom Equatore komme. Dann gleichwie alle Puncten des Himmels durch die allgemeine Bewegung / gewisse Tag-Zirkel beschreiben / und unter denselben um die Erd-Kugel täglich herum lauffen : (davon oben s. 28. gedacht worden) also thut auch solches die Ecliptica, und in derselben die Sonne / welche alle Tage in einem andern Punct der Eclipticæ, und also auch in einem andern Tag-Zirkel herum geschwungen wird. Wann sie nun biß zu dem Anfang des Krebses gekommen / so rucket sie nicht weiter gegen Mitternacht / sondern beschreibet daselbst den äußersten Tag-Zirkel gegen Norden / und wendet sich alsdann wieder dem Equatori zu : welches dann auf eben solche Weise gegen Mittag geschieht / wann die Sonne den Anfang des Steinbocks erreicht hat / als über welchen sie weiter hinaus gegen dem Polo zu niemals kommet.

auf der Erd-Kugel den längsten und kürzesten Tag eines jeden Orts weisen / auch diejenige Länder einschließen / welche der Sonnen-Hitze am meisten empfin-

den / und solche zu gewissen Zeiten im Mittag juſt über ihrem Vertical-Punct ſtehend haben : Dahero auch ſolcher Länder Bezirk Zona torrida genennet wird / wie unten mit mehrern folget.

§. 42. Aus den beeden Polis der Ecliptic werden auf der Himmels Kugel durch die Sterne und die Eclipticam ſelbſt Zirkel gezogen / welche / wie die Declinations Zirkel oben §. 26. zweyerley bemercken. Dann
1. weiſen ſie / wie weit ein Stern / in der 6. Figur der Stern S von der Eclipticz Punct K gegen einen ihrer Polus-Puncten L abſtehe / oder abweiſe / und dieſe Diſtanz K S wird des Sterns Latitudo genennet / welche man von der Declinatione T S wol unterſcheiden muß / damit man ſolche weder mit dieſer / noch mit der Latitudine Locorum auf der Erden (davon auch oben §. 26.) confundire.

2. Bemercken ſie in der Ecliptica den jenigen Grad und Zeichen / auf welchen der Stern perpendicular gezogen und referiret wird : Dahero heiſſet ein ſolcher Grad in der Ecliptic, zum Exempel in der 6. Figur bey K der 1. Grad der Zwillinge des Sterns S Longitudo: Die Zirkel aber ſelbſten Circuli Longitudinum Caeleſtes. Der gleichen alle dieſe halbe Zirkel darſtellen / die in der 6. Fig. durch die beede Polos L und M, wie auch durch die Eclipticam C F, mit gedüpfelten Linien gezogen ſind.

auf der Erd-Kugel werden weder dieſe Zirkel / noch auch die Poli Eclipticz verzeichnet / weil ſie daſelbſt nicht vonnöthen / und gang keinen Nutzen geben.

§. 43. Hieraus erſcheineth / wie auf der Himmels Kugel einen jeden Sterns ſowol ſeine Longitudo als Latitudo zu finden ſeye : Wann man nemlich den meſſingen Quadranten bey einem Polo Eclipticz ſo anſetzet / daß ſeine Grad getheilte Seiten zugleich mit durch den Stern ſtreiche : Dann derjenige Grad der Ecliptic, welchen der Quadrant auf ſolcher Seiten berührt / iſt des Sterns Longitudo: Der Abſtand aber des Sterns von der Ecliptica, der die Grad des Quadranten / ſo zwiſchen dem Stern und

der Ecliptic begriffen / weisen des Sterns Latitudinem Hingegen wann etwan des Sterns Longitudo und Latitudo bekannt ist / so kan man aus gleichen Fundamenten auf der fehrte Weiß seinen Stand auf dem Globo leichtlich finden welches in der Planeten Stand/wann solcher aus den Ephemeridibus bekannt ist / und auf dem Globo soll gezeiget werden/sonderlich zu gebrauchen.

§. 44. Es werden aber / wie oben §. 28. dem Aequator also auch hier der Ecliptic zuweilen Parallel-Zirkel allein an der Himmels-Kugel gezogen / welche gleichfalls immer kleiner werden / je näher sie zu den Polis Eclipticæ kommen. Sie weisen aber fürnemlich / was für Sterne am Himmel einerley Latitudinem oder Abstand von der Ecliptica haben dahero sie auch Circuli Latitudinum Coelestes genennet werde.

§. 45. Durch die Polos Eclipticæ werden aus dem Polis Mundi noch zwey kleine Zirkel gezogen / denen Tropicis zu beeden Seiten parallel, welche man Polares, und zwar von dem nahe dabey stehendem Polo Mundi eine Polarem Arcticum, den andern Polarem Antarcticum heisset. Dergleichen Zirkel

am Himmel / in der 1. Fig. die Linien KL und MN auf Erden aber hl und mn andeuten.

§. 46. Es dienen aber diese Zirkel fürnemlich dazu daß sie

auf der Himmels-Kugel weisen / wo die Poli Eclipticæ anzutreffen / und was für Sterne eines theils nie auf und anders theils nie untergehen denjenigen / so unter den Tropicis wohnen.

auf der Erd-Kugel diejenigen Länder einschließen / wo die Hitze der Sonnen am wenigsten genießten / ob gleich solche zu gewissen Zeiten etliche Tage und Wochen über ihren Horizont beständig haben / gleichwie hingegen derselben auch so lang entbehren müssen / dahero solcher Länder Bezirk Zona frigida genennet wird.

§. 47. Von denen Zirkeln sind noch übrig die Circuli Positionum, welche als 6. grosse Zirkel auf der Himmels-Kugel aus dem Durchschnitt der Horizonts und Meridiani, allezeit durch den Aequator

rem 10 Grad weit voneinander gezogen werden / und in der Astrologie den Anfang eines jeden himmlischen Hauses bemerken. Die fürnehmsten von den Position-Zirkeln stellet der Meridianus und Horizont vor / daher sie auch die 4. Haupt-Häuser weisen / Die 4. übrigen Zirkel streichen durch den 30. und 40. Grad des Equatoris, von desselben auf oder untergehendem Grad an gerechnet / und theilen also den Himmel in 12. Theile oder so genannte Häuser ab.

Auf der Erden-Kugel haben die Zirkel keinen Nutzen / weil sie nicht dahin gehören / und von den Astrologis bloß zu einer sondern Einteilung des Himmels / ihre Wahrsagereyen wegen / erfunden worden.

s. 48. Damit aber dasjenige / was hithero erkläret worden / desto deutlicher zu verstehen seyn vermöge / also ist das fürnehmste / so viel den Himmel betrifft / zusammen in der Fig. vorgestellet worden / um sich dessen auf einmal zu innern ; In solcher Fig. nun ist

GSKD. Der Horizont.

A DOG Der Meridianus.

A. Der Vertical-Punct oder Zenith.

O. Der Pedal-Punct oder Nadir.

B. Der Arctische Welt-Polus.

P. Der Antarktische Welt-Polus.

C. Der Ecliptic ihr Nord-Polus.

Q. Der Ecliptic ihr Süd-Polus.

HNSLE. Der Equator.

INKME. Die Ecliptica.

BKL, Der vierdte Theil vom Declination-Zirkel.

CKM. Dergleichen Circulus Longitudines Caelestis.

er Punct K. ist ein Stern / der an dem Horizont stehet / oder aufgehet.

er Bogen NSL. ist des Sterns Ascensio Recta im Equatore 243. Grad.

KL. des Sterns Declinatio Septentrionalis 10. Grad.

b 3

NRM des

NRM des Sterns Longitudo in der Ecliptica, 2

Grad M

MK des Sterns Latitudo Borealis 18. Grad.

MS des Sterns Ascensio Obliqua 213. Grad.

SL Differentia Ascensionalis.

SR des Sterns Amplitudo ortiva.

KD des Sterns Azimuthum.

s. 49. Den Beschluß dieses Capitels kan süglich folgende Problema machen: **Wie die Himmelskugel** a jede Zeit und Stund also zurichten seye / daß sie in dem Himmel und der Sternen Stand übereintreffe / und also weise / welche Sterne auf, oder untergehen / und inusgemein jedes Gestirn um solche Zeit stehe?

Nemlich 1. Wird der Globus nach denen Welt Gegenden gestellet / entweder durch einen Compaß / oder durch die Mittags-Linie / wann sie an einem unbeweglichen Ort verzeichnet ist.

2. Wird der Polus über den Horizont aufgerichtet / nach eines jeden Orts Polus Höhe (wie allbereit oben s. 1

gemeldet worden) welche allhier zu Nürnberg ist 49. 2
3. Suchet man den Sonnen Stand / das ist / den Grad der Ecliptic, in welchem die Sonne an dem bestimmten Tag stehet / entweder auf dem Horizont des Globi, oder in denen Ephemeridibus, oder aus denen obgesetzten Reim-zeilen.

4. Den gefundenen Sonnen Stand suchet und bemerket man auf der Ecliptic des Globi.

5. Führet man den in der Ecliptic gezeichneten Sonnen Stand unter den Meridianum.

6. Läßet man den Globum selbst unverrückt / und richtet den Indicem horarium bey dem Stunden Zirkel auf die obere 12. Stund / so ist dann der Globus auf den Mittag / gerad wie der Himmel selbst / gestellet.

7. Ist aber auffer dem Mittag eine andere Stunde Morgen, oder Nachmittag gegeben / so drehet man den Globum gegen Morgen oder Abend so weit / bis die

Stun

Stunden-Zeiger solche gegebene Stunde weist / und alsdann ist der Globus abermal / wie der Himmel / selbst gestellet.

Das II. Capitel.

Von dem grossen Welt = Gebäu / und denen Sternen.

S. I.

Wol das Haupt-Absehen allhier auf die Beschreibung der Erden gerichtet ist / jedoch weil Himmel und Erden insgemein für zwey gleiche Theile dieses grossen Welt = Gebäues von dem gemeinen Mann gehalten werden / unerachtet / daß die Erden gegen dem Himmel nur als ein Punct zu achten ist : weil auch / welches das Fürnehmste / unsre Erd. Kugel und deren Eigenschaften / ohne beygefügte Erkändnuß des Himmels nicht gründlich kan verstanden werden ; als wollen wir in diesem Capitel / den Himmel und dessen grossen Körper in etwas ansehen.

S. 2. Es ist aber der Himmel selbst der unbeschreiblich grosse / und sich gerings um uns herum erstreckende Welt = Raum / da und dort mit unzählich vielen helleuchenden Körpern und Sternen ausgezieret / dabey aber einer subtilen und durchsichtigen Materie / daß nicht allein die grossen Himmels. Körper sich frey / und ungehindert darinn bewegen / sondern auch so viel unabhliche Strahlen ohne einige Reflexion und Widerschein bey dadurch passiren können : daß man also solche Materie sich zum wenigsten um so viel subtiler und durchsichtiger / als unsere heiterste Luft einbilden muß / so viel subtiler und durchsichtiger diese unsere Luft ist / als das Wasser. Welches dann heutiges Tages sowol durch die angestellte Observaciones als andere Beweissthüme so erwiß bevestiget ist / daß man anjehzo nicht leicht mehr jemand finden wird / der mit den alten Philosophis auch dafür halten solte / als ob der Himmel und dessen unterschiedliche Orbes und Sphären harte und ineinander gesteckte

gesteckte Crystalline Körper wären / in welchen die Sterne / wie goldene Buckeln fest angeheftet / und sammt ihnen von den so genannten Intelligentiis oder Engeln beständig herum gedrehet werden.

§. 3. Dann gleichwie unsre Erden samt ihrer Luft in dem von GOTT dem Allmächtigen ihr hierzu gewidmeten Raum / ganz frey und bloß schwebet / und äußerlich nirgend angebunden oder angehencket ist / innerlich aber und in sich selbst / auf ihrem Centro vest gegründet / und von demselben zusam gehalten wird : also schweben auch die himmlischen Körper oder Sterne ganz frey in ihrem so viel subtilern Luft / durch welche sie dann eben deswegen um so viel leichter sich schwingen / und in dem großen Welt-Raum / ihrer von GOTT eingedruckten gewissen Bewegung nach / herum drehen können.

§. 4. Ob es nun wol unserm Aug bey hellen Nächten beduncket / als ob alle Sterne in einer runden Fläche beisammen stünden / so hat man doch durch fleißige Betrachtung derselben befunden / daß der Sternen zweyerley Arten seyen :

Erliche nemlich / und zwar die meisten / die ihren Star gegeneinander nie verändern / sondern immer in einer Weite beständig voneinander bleiben / ob sie gleich mit dem ganzen Himmel beweget werden / daher sie Fix-Sterne genennet werden.

Erliche und zwar wenige hingegen / die über die allgemeine Bewegung des Himmels / auch eine abgesonderte Bewegung haben / und immer von einem Fix Stern zum andern fortwandern / daher sie Planeten oder Ir-Sterne benamet worden.

Von diesen letzten weiß man gewiß / daß immer ein höher als der ander stehe / und zwar von der Erden in nachfolgender Ordnung / daß

- | | |
|-----------------------------------|----------------|
| 1. Der Mond ☾ | 4. Die Sonne ☉ |
| 2. Mercurius ☿ | 5. Mars ♂ |
| 3. Venus ♀ | 6. Jupiter ♃ |
| und 7. Saturnus ♄ zu oberst seye. | |

Von jenen aber / den Fix-Sternen / ist man / wegen ihrer unermäßlichen Distanz von der Erden / noch nicht gewiß / ob sie alle beyammen in einer Reihe oder ob auch immer einer höher als der ander in dem Welt-Raum siehe.

§. 5. Wie nun die Planeten vor den Fix-Sternen theils an ihrem hellen Glantz und großem Lichte / (als neben der Sonne und dem Mond der Jupiter und die Venus) theils auch daran zu erkennen sind / daß sie nicht so stark als die Fix-Sterne / oder fast gar nicht funkeln / dabey dann Saturnus sonderlich bleich / Mars zimlich roth / und Mercurius nur nahe bey der Sonnen in der Dämmerung zu sehen ist: also hat man von uralten Zeiten / und wie zu vermuthen / die Hirten / Ackers-Leute und Schiffer am ersten / die dem Ansehen nach ohne Ordnung auseinander gestreute Sterne / in gewisse Reihen zusammen gefasset / solche desto besser zu mercken / durch gewisse Bilder vorgestellt / damit man dadurch die Sterne desto leichter vorcken / und auch desto geschwinder wieder finden könne / dabero sie auch noch Asterismi oder Stern-Bilder heissen.

§. 6. Solche Stern-Bilder findet man auf denen Himmels-Kugeln / oder auch denen absonderlich gemachten Planisphaeriis und Tabellen / mit ihren dazu gehörigen Sternen ordentlich verzeichnet / aus welchen man nicht allein dieselbe erlernen und sich einbilden / sondern auch jedes Gestirn und dero Sterne / nach ihrem 6. unterschiedlichen Grössen / gegen den Himmel halten und examinieren kan. Weil aber aber solches nicht allzeit sich füglich thun lästet / und es einen Anfänger / ja auch wol einem Geübten grossen Vortheil giebet / wann er weiß / wie die Stern-Bilder auf einander folgen / und was jedes für nechste Nachbarn habe / indem man also alle Gestirne gar bald finden kan; als hat ein sonderbarer Liebhaber dieser Wissenschaften dergleichen Vortheil / zwar nur für sich / in Teutsche Reimen artig verfasst / welche wir / jedoch mit seiner Erlaubnuß / auch öffentlich hieher setzen wollen / nicht zweiffelnd / es werde sich derselben noch mancher Liebhaber mit guten Nutzen bedienen können.

Ordentliche Beschreibung aller über den Nürnbergischen Horizont sichtbaren Stern- Bilder.

1.

Auf! träger Sinn! sey munter;
Besing die schöne Wunder /
die Goldbesamte Lichte/
des Himmels Angesichter.

2.

Schau / wie die beede Wächter/
mit blinkendem Gelächter/
am kleinen Beeren Wagen
sich um den Pol / Stern (1) tragen.

1. *Ursa minor*, dessen äußerster Schwanz; Stern *Stella Polaris* genennet wird / ist an 2. hellen Sternen in seinem Quadrat, die man *Vigiles* heisset / erkäntlich.

3.

Schau den gekrümmten Drachen (2)
den Pol vom Thierkreis machen;
Schau auch den *Cepheus* (3) sehen/
nächst bey *Calliopéen*. (4)

2. *Draco*, dessen Schwanz ziehet sich über dem Quadrat, des grossen Beerns / und unter den *Vigilibus* hin / machet unter dem *Stella Polari* eine grosse Krümme.
3. *Cepheus* nechst an dem *Stella Polari*.
4. *Calliope* formirt mit 5. hellen Sternen gleichsam ein geschobenes. 3.

4.

Andromeden (5) von Ketten
Kommt *Perseus* (6) zu erretten/
Medusens (7) Ungeheuer
Das machr ihn desto strever.

5. *Andromeda* nechst der *Calliope*. Ihr Kopff ist einer vom grössten Quadrat am *Pegaso*. Wolte man diesen den grössten Wagen heissen / so wäre *Andromeda*, samt dem *Capite Medusæ*, die Deichsel davon.

6. *Perseus*,

6. Perseus, nach der Andromeda verlus Ortum, formiret gleichsam einen halben Zirkelbogen / woran
7. Caput Medusæ fast das Centrum ist.

f.

Drauf zeigt des Dreylings (8) Spitze Zeichen.

- I. des Widders (9) Wallfisch, Size / (10)
und unter dessen Flossen
Kommt Eridan (11) geschossen.
8. Triangulum zeigt mit seiner Spitze auf die nahe darunter liegende Cornua Arietis, an welchen
9. der Aries zu erkennen ist. Dieser sitzt auf dem Kopff des Wallfisches /
10. In dessen Rictu ein ziemlich heller Stern / sein Leib aber windet sich unter den Piscibus und Pegaso fast bis an den Aquarium hin.
11. Unter dem Ceto und zum Theil vor ihm her ist Eridianus.

6.

Der Fuß vom Gelfeträger (12)

II. entdeckt des Stiers (13) Läger /
Orion (14) Kommt zur Seiten

Ihm muthig zu bestreiten.

12. Auriga erkänlich an der Capella, einen Stern primæ magnitudinis, bey welchem 2. kleine Sterne / Hædi genannt / die er auf dem Rücken träget. Sein Fuß giebet einen von den Cornubus Tauri.
13. Am Tauro sind die Plejados auf dem Rücken / und die Hyades vor seinem Oculo, so auch ein Stella prima magnitudinis ist.
14. Orion ein leicht erkänliches Sidus, durch dessen cingulum der Equator gehet : Er hält dem gleichsam stehenden Tauro einen Sternbogen / wie einem Schild vor.

7.

Doch unter seinen Anten

sih't man den Zaasen (15) stehen /

damit der grosse Hunde (16)

Ihm nicht den Balg verwunde.

15. Lepus

15. Lepus ist unter dem Orione. Er wird verfolgt
 16. vom Cane Majore; an dessen Kopff ist der schöne hell
 Stern / Sirius genannt. Er selbst stehet aufgerichtet
 gleichsam mit dem Pfoten nach den Haasen langend.

8.

III. So unter beeden Brüdern (17)
 will sich das Hündlein (18) niedern/
 IV. dem Krebse (19) sich entziehend/
 die Wasser-Schlange (20) stiehend.

17. die Gemini sind an zwey hellen Sternen / so ihre Ca-
 pita sind/ erkäntlich. Unter ihnen ist
 18. Canis Minor; welcher mit Cane Majore und einen in
 humero Orionis das grösste Triangulum am Himm-
 el machet.
 19. Cancer ist ein obscurum sidus, an einer nubecula er-
 känntlich / folgt den Caniminori. Unter des Krebses
 linker Scheer ist
 20. Caput Hydrae, deren Leib und Schwanz sich unter
 dem Leone und Virgine hinziehet.

9.

Die Beerentrapp (21) hat Scheue

- V. auf dich zu tretten Löwe (22)
 und jener Beerenhüter (23)
 VI. tritt auf der Jungfer (24) Glieder,
 21. Ursa Major, ein bekanntes Sidus, darinn der Beeren-
 Wagen / nimmt einen grossen Platz am Himmel ein.
 Unter seinen Pfoten ist
 22. Leo, der in corde und cauda 2. Sterne primæ ma-
 gnitudinis hat.
 23. Bootes weist mit seiner Hand auf caudam Ursæ Ma-
 joris:
 _____ sua sidera monstrat.
 sagt der Poet Palingenius. In fimbria vestium stehet der
 schöne Arcturus. Seine Füsse stehen über
 24. der Virgine, deren spica ist unter der Ecliptic, sie
 nimmt einen grossen Raum am Himmel ein.

10.

Berenice, (25) die Irene/
hat über ihr die Keye/
sie führt besagten Hüter/
und gehet vor ihm nieder.

25. Coma Berenices ist über der Virgine; unter dem
Cauda Ursz Majoris, vor dem Boote, davon Catullus:
Vector in occasum, tardum Dux ante Booten.

11.

Nach ihr sieht man den Raben (26)
sich bey dem Becher (27) laben/
und unter ihn Centauren (28)
auf Jasons Schiffe (29) lauren.

26. 27. Unter der Virgine stehen Crater & Corvus auf dem
Leib der Hydra.
28. Centauros streichet ein wenig über unsern Horizont /
und
29. Argo Navis wird auch nicht viel gesehen.

12.

VII. Was wieget uns die Waage? (30)
gegleychte Nacht und Tage/
doch ist bey ihrer Jungen
die Schlang (31) zur Kron (32) gedrungen.

30. die Waage ist / außer zweyen Sternen / ein dunck-
les Sidus, über ihr steigt
31. Serpens Ophiuchi hinauf zur
32. Corona Septentrionali, welche zwischen dem Boote
und Hercule siehet.

13.

Daß Hercules (33) will fallen/
das macht der Leyer (34) Schallen:
doch sieht man den Delphinen (35)
den lieben Schwan (36) bedünen.

33. Hercules nimmt mit lauter kleinen Sternen ein
grossen Raum am Himmel ein/er kniet auf dem Haupt
des Draconis, vom Himmel gleichsam zuruck herab fal-
lend/un stößet mit seinem Kopff an das Caput Ophiuchi.
34. Lyra hat einen schönen hellen Stern/ nechst ihr ist
35. Cignus,

35. Cygnus, unter welchen Ovidius den Arion versteht
der von den Schiff-Leuten ins Meer geworffen/ aber
35. von dem Delphin, welcher unter dem Cygno vor dem
Capite Pegasi und Equuleo stehet / salvirt worden ist.

14.

Zingegen / wie ich glaube/
ist auch am Himmel Raube/
Antious (37) muß trauen
des Adlers (38) Pfeil (39) und Klauen.

38. Aquila, in dessen obern Flügel
39. Sagitta stecket / gehet vor dem Equuleo her / und un-
ter ihm ist
37. Antinous, gleich als ob ihn der Adler bey dem Schop-
p hielte. Unter den Antinoo sind die Capita Sagittar
und Capricorni.

15.

VIII. Laß / Scorpion! (40) dein Dräuen/
du selber hast zu scheuen
des Schlangen-Mannes (41) Füsse/
des Wolfes (42) böse Bisse.

40. Scorpis hat einen hellen Stern / so cor Scorpis hei-
set; auf ihn tritt
41. Ophiuchus, der die Schlange hält/ von welcher obe-
N. 31. geredet worden. Ist ein grosses Gestirn / und
erstreckt sich hinauf bis an den Herculeum, mit welchen
er / wie N. 33. gesaget ist / gleichsam stuget.
42. Fera ist unter dem Scorpion / und kommt nur über
unsern Horizont.

16.

IX. Der Schütz (43) wird auch nicht scherzen
er zielt dir nach dem Herzen/
X. nur sorgt er / daß der Bocke (44)
ihm gar zu nahe hocke.

43. Sagittarius zielt nach dem corde Scorpis, seine Füsse
bleiben unter unserm Horizont.
44. Copricornus stößet mit seinen Hörnern gleichsam an
den Rücken des Sagittarii.

17. Bleib

17.

Bleib / Pegasus (45) im Fluge /XI. **sonst bricht der Wasser-Krüge (46)
wird dieser nicht besencht.****Von Fomahand (47) nicht leuchten.**

45. Pegasus (vor welchem auch Equuleus ist ein obscurum sidus; dessen man nicht gedencken wollen) ist zu suchen vor der Andromeda, derer oben N. 5. gedacht/ und ist auch daselbst zum Theil nach den grossen Quadrat beschrieben worden. Unter dessen Capite ist

46. Urna Aquarii, auf welchen Pegasus gleichsam mit dem Kopff herab zu fallen scheint. Aquarius giesset sein Wasser aus besagter Urna herab auf den

47. Piscem Austrinum, in dessen Rictu ist der helle Stern Fomahand.

18.

XII. **Halt einen von den Fischen (48)****sonst wird er auch entwischen;****Andromeden: Verlangen****hat einen schon gefangen.**

48. die Pisces sind auch ein obscurum sidus. Einer von ihnen ligt unter dem Flügel des vorbesagten Pegasi, der andere aber unter den Armen Andromedæ, deren Sidus oben N. 6. beschrieben worden.

19.

Die sich dem Süd-Pol nähren (49)**die niemal ich gesehen /****die kan ich auch nicht lieben /****und laß sie unbeschrteben.**49. Sidera versus Polum Antarcticum nobis inconspicua.
S. 7. Auffer denen / in ersterzehnten Stern-Bildern befindlichen / sichtbaren Fix-Sternen / siehet man auch bey hellen Nächten am Himmel / einen etwas weißlichten Zirkel-Strich / welcher dabero insgemein die Milch-Strasse / oder von etlichen die Jacob-Strasse genennet wird / un dem Himmel seine gewisse und unveränderliche Stelle immerfort behält / auch meistens 6. in 7. Grad breit ist. Von diesem Zirkel

Zirkel haben die Alten viel Fabeln und wunderbare Meynungen gehabt:

Fabeln zwar/ indem

Etliche vorgegeben/ es wäre dieses die **Strasse**/ dar auf die Götter und grosse Helden in Himmel hi und wieder wandelten

Anderer: Es seye der **Beeg**/ welche der Sonnen Pferd mit den Phaethon am Himmel durchrennet/ und deselbst alles zu weißlicher Asche verbrennet:

Anderer: Es wären daselbst die beede halbe Himmels Kugeln mit einer weißen Fuge zusamm geheftet gleichsam als ob der allerweiseste Schöpffer dem Himmel mit Gips oder dergleichen weißen Kleister/ wi sonst die Künstler thun/ hätte leimen müssen.

Meynungen der Alten aber sind es/ wann

Etliche: gesaget/ es seye der alte **Beeg** der Sonnen den dieselbe vor diesem durchwandert:

Anderer: Es seye der **Schatten** der Erden/ wann die Sonne unter dem Horizont ist.

Anderer: mit dem **Aristotele**, es seye ein Hauffen argezündeter Dämpffe/ welche sich in unrer Luft/ wi sie am höchsten ist/ aufhalten.

Allein es hat neben vielen andern Ursachen heut zu Tag/ vermittelt der grossen Fern-Glässer/ die Erfahrung gewiesen daß die **Milch-Strasse** nichts anders seye/ als eine unzählliche Menge vieler 1000. kleiner Sterne/ welche so genaeinander stehen/ und dabey so klein sind/ daß man sie wegen der unbegreiflichen Distanz/ einzig/ mit blossen Augen nicht deutlich erkennen/ noch unterscheiden können Dergleichen **Bewandtnuß** dann es auch mit denen so genannten **Stellis Nebulosi** hat/ welche wie ein Wölklein aussehend durch das Fern-Glas aber einen Hauffen kleiner Stern darstellen.

S. 8. Mechst deme lassen sich am Himmel/ nicht immerfort/ sondern nur zu gewissen Zeiten/ zweyerley Arten Heller und der Sternen gleichender Körper sehen: Dann

Etliche gehen nicht allen/ Zeit ihrer wählender Erscheinung/ mit der allgemeinen Bewegung des Himmels

mels täglich auf; und unter / sondern haben auch / wie die Planeten / vor sich einen sonderlichen Lauff / und rücken von einem Fix. Stern zum andern / in gewissen Gegenden des Himmels immerfort / und weil sie aus nichts anders / als aus einer lockern / durchdringbaren / und von andern Welt. Cörpern zusammengefahrenen Himmels. Wolcken bestehen / durch welche die Sonnen. Strahlen durchfahren / und damit einen Schwanz unserm Gesicht darstellen / als werden sie dahero Comete oder Schwanz. Sterne benamet / deren man insgemein bißhero 158. gezehlet.

Etlliche aber haben vor sich keinen absonderlichen Lauff / sondern werden nur / wie ein Fix. Stern / mit der allgemeinen Bewegung des Himmels herum gedrehet / und bleiben immer von denen Fix. Sternen / zwischen welchen sie einmal gefunden werden / in gleicher Weite stehen / und gehen also mit ihnen auf. oder nieder / bis sie sich wieder aus dem Gesichte verlieren. und diese werden nur schlechthin Neue Sterne genennet / derer man von allen Zeiten her nie über 14. oder / wie etliche wollen / 16. observirt worden.

Das III. Capitel.

Von der so genannten Latitudine oder Breite der Erden / und eines jeden Orts insonderheit.

S. 1.

Nach dem bißhero von dem Himmel und dessen Abtheilungen / wie auch von den Sternen / so viel angeführt worden / als etwann / zu besserer Erläuterung der Erd. Beschreibung / möchte können dienlich seyn / als folget nun billich / wie die Erd. Kugel nach ihrer Breite und Länge pflege eingetheilet zu werden. Nun hat zwar dieselbe / ihrer Rundung halben / wie andere Kugeln / weder Anfang noch Ende / und also keinen sonderbaren / von der Natur verordneten Ort / welcher vor andern den Anfang geben / und gegen über einen andern zu seiner Endschafft haben müste ; sondern es könnte aus

c

der Erd.Kugel / ein jeder grosser Zirkel zum Anfang ihrer Länge / und ein anderer / so den vorigen just in der Mitten durchschneidet / zum Anfang ihrer Breite gesetzet werden : Allein / wie die von der Welt. Nr bemerkte beide Polus.Puncten gleichsam den Anfang und das Ende auf der Erd.Kugel in etwas bezeichnen ; also haben die Gelehrten den zwischen solchen Puncten gerad in der Mittelliegenden Equatorem dazu erwehlet / daß er seinen Strich nach gegen Morgen / die Länge der Erden / und hingegen ein jeder durch den Equatorem und die zwey Polos gezogenen Zirkel die Breite derselben weisen sollte / daß also solche Breite jederzeit bey dem Equatore anfängt / und bey einem von den Polis sich endet / wann man von der Breite der gangen Erden insgemein redet.

§. 2. Die Breite aber eines gewissen Orts auf der Erd.Kugel ist / wie allbereit oben Cap. 1. §. 26. gemeldet worden / der Abstand oder Weite eines Orts von dem Equatore / entweder gegen Mitternacht oder Mittag / nachdem der Ort in dieser oder jener Halb.Kugel lieget und wird solche Breite / vermög des obigen 27. §. in dem Meridiano gemessen.

§. 3. Ob nun wol auf diese Weise die auf der Erden befindliche Städte und Dörter einen gewissen / beständigen und unveränderlichen Gränz.Zirkel an dem Equatore haben / von welchem an ihrer Breite gezelet werden muß / so hätte man doch solche auf der Erden selbst nimmermehr erforschen können / weil es sowohl die grosse Ungleichheit und Unebene der Erden Fläche / auch die unbeschreibliche Reiß.Beschwerden und unerschwingliche Unkosten nicht zulassen würden ; Dahero man endlich den Himmel zu Hülffe genommen / und vermittelst desselben gefunden / daß eines jeden Orts Breite oder Latitudo eben so groß als die daselbst befindliche Polus.Höhe über den Horizont seye : Dann es werde Z. E. in der 9. Figur / darinn der kleine Zirkel die Erden / der grössere aber den darüberstehenden Himmel / oder vielmehr einen Meridianum davon vorstellt / gegeben der Ort G. so ist

dessel.

desselben Horizont die Linie G. D.

Die Welt-Art A B.

der Equator E. F.

das Vertical-Punct Z.

die Elevatio Poli oder Polus-Höhe

am Himmel A D

auf der Erden a d.

die Latitudo Loci, oder die Weite seines Vertical-Puncts vom Equatore

am Himmel Z E

auf der Erden G e,

Weil nun C A D oder G a d, ein viertel Theil des Zirkels ist und 90. Grad hält / und aber A Z E oder a G e auch ein vierter Theil des Zirkels oder 90. Grad groß ist; als müssen notwendig / wann man das Stück Z A oder G a davon nimmt / die 2. übrigen Stücke A D und E Z (oder d und G e) einander gleich seyn. Dahero wann man an einem Ort die Elevationem Poli oder Polus-Höhe auf Astronomische Art erforschet / so ist alsobald dadurch auch die Latitudo Loci oder Breite des Orts bekannt.

§. 4. Woraus dann ferner leichtlich zu schliessen / das diejenige Orter / so unter dem Equatore oder der Linie liegen / keine Latitudinem noch Polus-Höhe haben / weil die Orter nicht über dem Horizont erhaben sind / sondern auf demselben gleich aufstiegen / derjenigen Orter hingegen / so unter den Polis liegen / ihre Latitudo 90. Grad halte / weil ihnen der eine Polus in ihr Vertical-Punct fällt / und der Equator in ihrem Horizont stehet ; Derjenigen Orter aber / so zwischen dem Polo und Equatore liegen / ihre Latitudo zwar kleiner als 90. Grad / jedoch allezeit desto grösser seye / je weiter sie von dem Equatore entfernt sind.

§. 5. Weil nun viele Orter einerley Latitudinem haben können / nemlich alle die / so gerings um den Equatore einenley Abstand von ihm haben ; als werden so wol auf der Erd-Kugel / als denen accuraten Land-Charteren gewisse Zirkel und Striche gezogen / welche man Vice-Equatores und Parallelos heisset / und so wol zur

Auffuchung der Laticudinum, als Verfertigung der Land Charten gebrauchet / wie folgende Problemata mit mehrer zu erkennen geben werden.

Problema I.

Wie man eines fürgegebenen Orts Latitudinern oder Breite finden soll.

Auf der Erd / Kugel.

Ist solches allbereit oben Cap. 1. S. 27. angewiesen worden.

In der Land / Charten.

Zu deren bessern Verstand ist allhier vorhero un dieses zu beobachten / daß in den meisten Mappen die oben und unten in Grad getheilte Linien Vice Aquatores seyen / an welchen man die Longitudines locorum zehlet: die zur rechten und zur linken aber seyn Vice-Meridiani, in welchen Latitudo gezehlet werde; welches dann auch daraus zu erkennen / daß bey diesen Oriens und Occidens, bey den andern aber Septentrio und Meridies siehe. Wann nun der Land-Charten ihre Paralleli gerade Linien sind / so leget man auf den gegebenen Ort ein langes Lineal / oder ziehet dadurch einen Faden / so / daß sie mit den gezogenen Parallelis auch parallel lauffen / oder / wann keine gezogen / führe man mit dem Lineal oder Faden auf den Ort so lang auf und nieder / bis sie aussen auf beiden Seiten gleiche Grad und Minuten abschneiden / dann dieselbe weisen des gegebenen Orts Latitudinem oder Breite.

Wann durch den gegebenen Ort in der Mappen schon selbst ein Parallel-Strich gezogen ist / so weise solcher alsbald die Breite des Orts selbst / und hat man also kein Lineals noch Fadens vonnöthen.

Sind dann der Land-Charten ihre Paralleli krumme Zirkel / Linien / so ziehet man vorher 2. Vice-Meridiano so lang über die Charten hinaus / bis sie zusammen lauffen / und machet daselbst einen Zirkel oder Faden west den andern Fuß des Zirkels / oder Ende des Fadens lege

get man auf das gegebne Ort / und fähret mit solcher
ange hinaus zur Seiten der Mappen / so findet man da
bst die begehrte Latitudinem in Graden und Minuten.

Problema II.

Zu finden / welche Derter einerley Latitudinem
mit einander haben.

Auf der Erd Kugel

Ist solches gleichfalls oben Cap. 1. S. 28. schon er-
hret worden.

In den Land Charten

Sind es alle diejenige Derter / so unter einem mit dem
meß oder Faden gemachten Striche und Parallelo ligen.

Problema III.

Wie eines fürgegebenen Orts Breite am Him-
mel zu finden.

Nemlich / weil die Breite eines Orts der Elevationi
li daselbst gleich ist / als suchet man nur auf Astronomische
weise die Polus Höhe / welches zwar auf unterschiedliche
t geschehen kan / unter denen jedvch die 2. folgende die
einsten sind :

1. **Hey Tage** observiret man just im Mittag / wann es
12. Uhr ist / mit einem Quadranten oder andern In-
strument die Höhe der Sonnen über dem Horizont /
zu solcher Höhe addiret man der Sonnen ihre den-
selbigen Tag habende Declination, wann der Tag kür-
zer als die Nacht ist : oder subtrahirt dieselbe / wann
der Tag länger als die Nacht ist. Was nun da oder
dort heraus kommet / ist des Equatoris Höhe / wel-
che von 90. Graden abgezogen wird / so hat man
die gesuchte Polus-Höhe oder Breite des Orts.

2. **Observiret man die Sonnen-Höhe / wann Tag und
Nacht gleich ist / oder die Sonne just in den Wid-
der oder die Waag eintritt / (nemlich den 10. 20.
Martii, oder 13. 23. Septemb.) so braucht man die De-
clination gar nicht / sondern die Sonnen-Höhe im
Mittag**

Mittag ist auch zugleich des Equatoris-Höhe / welches daher alsobald von 90. Graden für die gesuchte Polus-Höhe abgezogen wird.

2. **Bev Nacht** / nimmet man einen Stern / so etwa genau bey dem Polo ist / und nie untergehet : solches Sterns-Höhe observiret man mit einem Quadranten zu zweyen unterschiedlichen malen / einmal wann er am niedrigsten stehet / und das andermal wann er am höchsten / und also jedesmal im Meridiano ist ; die gefundene beede Höhen ziehet man voneinander ab / so kommt ihre Differenz heraus : die Helffte solcher Differenz addiret man entweder der kleinern Höhe / oder subtrahirt sie von den größern so bekommt man die begehrte Elevationem Polus oder Breite des Orts. Zum Exempel / wann man allhier zu Nürnberg den obern Stern von den Vigilibus observiret / so findet sich

Seine kleinste Höhe - - - 35.

Seine größte Höhe - - - 63.

ist die Differenz - - - 28.

die Helffte davon - - - 14.

solche der kleinern Höhe addirt - - - 35.

gibt die gesuchte Polus-Höhe allhier 49.

Das VI. Capitel.

Von der so genannten Longitudine oder Länge der Erden / und eines jeden Orts insonderheit.

§. 1.

S ist allbereit in dem vorhergehendem Capitel etwas berührt worden / daß der zwischen zweyen Polis in der Mitte liegende Equator, seinen Strich nach gegen Morgen / für die Länge der ganzen Erden gehalten werde / und zwar darum / dieweil nicht allein bey den Alten mehr Landes / und also ein längerer Strich der Erden / von Abend gegen Morgen / als gegen

die Polos hin bekannt gewesen; sondern auch weil der Equator gegen der nach den Polos gerechneten Breite der Erden/ den längsten Strich/ und einen ganzen Zirkel herum machet/ da die Breite der Erden nur von ihm anfähet/ und sich gleich bey den Polos endet. Wie nun solche Länge/ oder vielmehr an ihre/ statt der Equator einen vollkommenen Zirkel darstellt/ also wiederum vor sich selbst weder Anfang noch Ende hat; von welchen man/ wie in der Breite der Erden/ nothwendig anfangen oder auf der andern Seite aufhören müste: also hat man dafür im Equatore auf der Erd.Kugel ein gewisses Punct dazu erwählet/ durch welches / und die bey den Polos, der erste Gränz.Zirkel / oder so genannte Meridianus Primus und Haupt-Meridian gezogen / und in den Globis und Land.Charten mit einer gedoppelte Linien / oder sonst etwas deutlicher / als der Anfang obgedachter Erden.Länge/ verzeichnet worden.

S. 2. Nun könnten zwar durch die folgende Grad und Minuten des Equatoris, auch solche Meridiani secundi, deren oben Cap. 1. S. 25. gedacht worden) gezogen werden; weil aber solche den Globum ganz verdunkeln würden/ als sind sie auf der Erd.Kugel selbst nur durch jede zehnen Grad gezogen; die andern vertritt der meßinge Meridianus, als unter welchen alle Grad des Equatoris gerucket werden können / daß er durch seinen Abschnitt ihre Meridianos vorstelle: Und weisen solche Meridiani secundi, oder wie sie sonst auch heißen / Circuli Longitudinum terrestres, alle die Orter/ so einerley Länge haben / wie bald mit mehreren folgen wird.

S. 3. Es wäre aber wol zu wünschen / daß alle Geographi einerley Punct Equatoris und also einerley Haupt-Meridian zum Anfang der Erden.Länge erwählet / und / weil Ptolomæus denselben durch die damals gegen Abend bekandte äußerste Canarische Inseln / und mit ihm heut zu Tag die Holländer durch eine derselben Inseln Teneriffa genannt / wegen ihres überaus grossen Bergs / el Fico, gezogen haben / solchen einmal gesetzten Gränz.Zirkel unverändert behalten hätten. Allein ausser denen alten Geographis, welche der sùrtreffliche Jesuit Ricciolus weitläuffig anführet / so ziehet den Meridianum Primum

1. Jansonius und Wilhelm Blaeu in ihrem Atlante, wie auch Nicolaus Vischer in seinem neuesten Land-Charten / durch erstgedachte Insel Teneriffa, weil der selben Berg / el Pico, für den höchsten Berg auf der ganzen Erden gehalten wird / und den man in der See auf 60. Teutsche Meilen sehen kan.
 2. Ortelius, Gerardus Mercator und Petrus Bertius durch der Capo-Verdischen Inseln eine del Fuogo genant, allwo die Magnet-Nadel von Norden nichts abweichen soll.
 3. Arnoldus de Arnoldis, Gottfried Vendelinus und Jodocus Hondius in seinen Globis durch S. Vincenz, ein der Capo-Verdischen Inseln.
 4. Henricus Hondius in America durch die Capo-Verdischen Insel S. Nicolai.
 5. Guil. Jansonius in der Universal-Charten und Blaeu in seinen Globis durch die Slandrische Inseln Corvo und Flores, woselbst der Magnet auch nicht abweichen soll.
 6. Obgedachter Jesuit Ricciolus, in seiner Geographia Reformata, wie auch Gerardus Mercator durch die Canarische Insel Palma, von welcher die Flotten wann sie in die neue Welt fahren / als von dem letzten Ort der alten Welt / abzuschiffen pflegen.
 7. Die Frankosen seither An. 1634. auf Befehl ihres Königs / Ludovici XIII. durch den Westlichen Theil der Insel de Ferro, der äußersten gegen Abend von den Canarischen Inseln.
 8. Die Astronomi in ihren Ephemeridibus ziehen gemeinlich durch diejenige Orter ihren Haupt-Meridian auf welche sie dieselbe gerechnet haben / als Tycho durch sein Uraniburgum in der Dänischen Insel Hiens, Maginus durch Venedig / Origanus durch Frankfurt an der Oder / Eickstadius durch Stettin / uñ so fort / welcher aber in der Geographie nicht sonders beobachtet wird.
- S. 4. Was aber den oberzehlten / in denen Land-Charten befindlicher Unterschied unter den Haupt-Meridianen betrifft / so ist dieses vor allen in Gebrauchung der Mapper und Durchlesung der Reiß-Beschreibungen wol zu merken.

daß man gleich Anfangs sehen müsse / wohin und durch welche Derter der Autor derselben seinen ersten und Haupt-Meridian gesetzt habe / als nach welchen sich hernach alle andere Longitudines richten müssen. Dann dieses ist die einzige Ursache / daß die Land-Charten in der Latitudine locorum gemeiniglich zusammen treffen / hingegen in der Longitudine dieselben so gar nicht übereinstimmen wollen / und daß daher 3. E. in den neuen Tabellen des Nicol. Visschers der Stadt Nürnberg Longitudo fast 28. Grad seye / da sie in den alten des Jansonii mehr als 36. Grad hält ; weil nemlich dieser seinen Haupt-Meridian um 8. Grad weiter gegen Abend als jener gesetzt. Von einem solchen Haupt-Meridiano nun fäheth die Länge der Erd-Kugel an / und geheth alsdann fort / nicht gegen Westen / sondern wie des Equatoris seine Grad aufeinander folgen / immer gegen Morgen / biß die 360. Grad völlig herum kommen.

§. 5. Die Länge eines gewissen Orts auf der Erd-Kugel ist / wie gleichfalls schon oben Cap. 1. §. 26. gemeldet worden / der Abstand oder die Weite eines Orts / oder vielmehr des durch den Ort gezogenen Meridiani von dem ersten Haupt-Meridiano, welcher Abstand jederzeit in dem Equatore selbst gezeuget wird / es mag der Ort disseits oder jenseits liegen / wo er will. Und muß man alhier wiederum die Länge eines gewissen Orts von der Länge der ganzen Erden wol unterscheiden : dann diese ist der ganze Equator und Strich der flachen Erden von Westen gegen Osten : jene aber ist nur ein Stück davon bis auf das vorgegebene Ort / und weist mit samt der Breite / wo eigentlich ein jeder Ort auf der Erd-Kugel zu finden seye.

§. 6. Es ist aber solche Länge eines Orts auf der Erd-Kugel noch schwerer zu erforschen / als die Breite desselben / weil sie keinen so gewissen und beständigen Gränz-Zirkel in der Natur / wie diese an dem Equatore, haben kan. Wie wol der Himmel wiederum hierinn das beste thun müssen / indem er vermittelst der allgemeinen täglichen Bewegung der Sonnen angewiesen / daß diejenige Derter / so zu einer Zeit eine Stunde mehr oder weniger als ein bekandter vorgegebener Ort zehlen / auch ihrer Länge nach um

15. Grad weiter dort gegen Morgen / hier gegen Abend / als derselbe ligen. Dann wenn des Himmels Meridiani gerad über der Erden Meridianis oder Circuli Longitudinum stehen / daß / indem die Sonne von einem zu dem andern am Himmel fortrucket / sie zugleich auch jehden auf der Erden darunter stehenden Meridianum mit ihren geraden Strahlen betrifft / und also allen denen darunter liegenden Dertern zu solcher Zeit Mittag machet; in 24. Stunden aber um die ganze Erden / und den in 360. Grad getheilten Equatorem einmal herum kommet / und folgsamlich alle Stunde 15. Grad an demselben durchlauffet: als erhellet daraus Sonnenklar / daß wann in der 7. Figur die Sonne über den Meridiano AEFB stehet / und also daselbst Mittag machet / diejentigen so unter den Meridiano AHB zu solcher Zeit 2. Uhr Nachmittag zehlen / um 30. Grad weiter gegen Morgen ihrer Länge nach ligen müssen: gleichwie diejeniae / so zu eben solcher Zeit unter dem Meridiano AKB 10. Uhr Vormittag zehlen / um 30 Grad mehr gegen Abend ligen müssen / und dahero wann bekannt ist / daß derer unter AEFB ihre Länge 60. Grad seye / so folget / daß derer unter AHB ihre Länge 90. Grad derer aber unter AKB 30. Grad seye.

§. 7 Woraus dann diese General Regul fließet: So viel Stunden ein Ort zu einer Zeit mehr zehlet / als die Dertter / so unter dem ersten oder Haupt-Meridian ligen / so vielmal 15. Grad liget er seiner Länge nach weiter gegen Morgen / als dieselbe. Welches dann auf allen Puncten und Derttern der Erden / sie seyen inn- oder außser dem Equatore gelegen / sich also befindet / ohne an denen Orten / so unter den beeden Polis ligen / welche / weil daselbst alle Meridiani zusammen lauffen / auch auf alle Grad des Equatoris können gezogen werden / und also gar keine gewisse Länge haben. Indessen weil alle die Dertter / denen von einem Polo zum andern herunter / ein- nerley Abstand vom Haupt-Meridian zukommet / auch ein- nerley Longitudinem haben / als werden so wol auf der Erd- Kugel / als denen accuraten Land-Charten / wiederum gewisse Zirckel und Striche gezogen / welche die obengemeldte Vice-Equatores und Parallelos überzwerch durchschneiden / und

und Meridiani secundi genennet / auch so wol / zur Erforschung der Orter ihrer Länge / als Verfertigung der Land-Charten / gebrauchet werden / von welchen dann folgende Problemata zu beobachten.

Problema I.

Wie man eines fürgegebenen Orts Longitudinem oder Länge finden solle.

Auf der ErdsKugel

Ist solches schon oben Cap. 1. deutlich angeführet worden.

In den Land-Charten

Muß man die Vice-Equatores oder gemachte Gradus Longitudinis, so gemeinlich oben und unten / allezeit aber / wo Septentrio und Meridies stehet / zu finden sind / zu förderst beobachten / als durch welche die Meridiani secundi entweder gezogen sind / oder doch gezogen seyn solten. Weil nun diese Meridiani in jeder Land-Charten von rechtswegen oben enger zusammen als unten lauffen / indem die Vice-Equatores immer kleiner werden / je näher sie den Polis kommen : als leget man auf den gegebenen Ort ein langes Lineal / oder ziehet dadurch einen Faden / und rucket damit auf dem Ort so lang hin und wieder / bis sie oben und unten gleiche Grad und Minuten abschneiden / dann dieselben weisen des gegebenen Orts Longitudinem oder Länge.

Wann durch den gegebenen Ort in der Mappen schon selbst ein Meridianus gezogen ist / so zeiget solcher alsbalden die Länge des Orts selbst / und hat man weiter keines Lineals noch Fadens vonnöthen.

Problema II.

Zu finden / welche Orter einetley Longitudinem mit einander haben.

Auf der ErdsKugel

Haben diejenigen Orter / so von einem Polo bis zu

zu den andern untern einem Halb-Zirkel oder Meridiano sich befinden/ auch alle einerley Länge/ einerley Stunden/ und zu einer Zeit Mittag.

In den Land-Charten

Sind es alle diejenige Derter / so unter einem mit dem Lineal oder Faden gezogenen Meridiano angetroffen werden.

Problema III.

Durch die bekandte Longitudinem und Latitudinem (Länge und Breite) eines Orts/ den Ort selbst zu finden.

Dieses Problema hat sonderlich bey den Schiffahrten seinen grossen Nutzen/ da die Schifflente / wegen Ungewitter / oder andrer Zufälle halben / oftmals nicht wissen/ wo sie in der Welt sind. Wann ihnen aber die Länge und Breite des Orts/ darauf sie schiffen/ bekannt wird/ so können sie leichtlich denselben auf dem Globo oder Land-Charten finden: und zwar

Auf der Erd-Kugel.

Wann man die gegebene Latitudinem auf dem Equatore zehlet / und den letzten Grad der Länge just unter den Meridianum rucket / alsdann unverrucket des Globi an dem messingigen Meridiano die Gradus Latitudinis zehlet / so zeigt der letzte Grad der Breite so bald den verlangten Ort.

In denen Land-Charten.

Wann man einen Faden durch die gegebene Longitudinem oben und unten ziehet / und dann ein Lineal auf die Latitudinem zu beeden Seiten leget / so weist der Durchschnit den verlangten Ort.

Oder: Wann man mit einem grossen Zirkel die gegebene Länge auf dem Vice-Equator unten her nimmet/ und mit solcher Weite aus der gegebenen Latitudine einen Riß hinein in die Wappen machet / und dann auf verkehrte Weise mit dem Zirkel die gegebene Breite in dem Vice-Meridian zur Seiten nimmet/ und mit solcher Weite aus der gegebenen Länge einen Durchschnit durch den vorgemachten Riß ziehet / so weist solcher wiederum den beehrten Ort.

Proble-

Problema IV.

Wie eines fürgegebenen Orts Länge am Himmel zu finden.

1. Es ist in dem erst vorhergehendem s. 6. mit mehrern angeführet worden / daß / wann man erforschen könne / wie viel Stunden ein unbekannter Ort zu einer Zeit mehr oder weniger zehle / als ein gewisser bekannter Ort / man auch daher desselben seine Länge / von diesem an gerechnet / finden könne. Allein gleichwie die Erforschung solcher Länge / die ganze Schiff Kunst vollkommen und leicht machen würde / deswegen auch die Engländer / Franzosen und Holländer / jede Nation 50000. Gulden dem Erfinder desselben zur Belohnung gesetzt ; also hat doch die Sache so viel Schwierigkeiten / daß / obschon die gelehrteste Köpffe sich hierüber bemühet / und vielerley Weise und Wege vorgeschlagen / dennoch bisshero keiner eine solche Erfindung hervorgebracht / die man ohne allen Fehl und Mangel zu jeder Zeit / bequem und leicht hätte gebrauchen können.

2. Nun wäre hierzu kein leichter Weg / als wann man ein beständiges Uhrwerck so richtig und vollkommen hinweg bringen könnte / daß es weder von Kälte noch Hitze / noch weder von Rost noch andern innerlichen Zufällen gezemmet werden möge / und also innerhalb 24. Stunden weder zu früh noch zu spät gienge : Dann / wann ein Schiffer / indem er zum Exempel von Amsterdam abfahren wolte / das Uhrwerck auf die rechte Zeit und Stund selbst richtete / so könnte er hernach täglich zu jeder Zeit / er wäre auch / wo er wolle / auf seinem Uhrwerck sehen / welche Stund es zu Amsterdam seyn werde. Käme er nun nach etlichen Tagen oder Wochen in eine von den Canariſchen Inseln / deren Länge er gern wissen wolte / und er bestünde auf seiner Uhr / daß er zu Amsterdam in solchem Moment 11. Stund und 45. Minuten Vormittag gezelet würde ; so dürfte er nur hierauf mit einem Astronomischen Instrument / vor erst die Polus-Höhe / und dann / wie viel Uhr

es solchen Augenblick in der Insel seye / des Tages durch die Sonne / des Nachts durch einen Stern fleißig observiren ; und wann er alsdann / im vorigen Exempel bey Tag 10. Stund und 17. Minuten Vormittag befinden würde / so wäre alsdann leicht zu schliessen / daß solche Canarische Insel um $1\frac{1}{2}$ Stund / oder 22. Grad und 30. Minuten / seiner Länge nach mehr gegen Abend als Amsterdam liege.

3. Allein weil man ein so vollkommenes Uhrwerk nicht wol haben kan / so hat man wiederum für das beste gehalten / daß man fleißig beobachten sollte / wann sich am Himmel etwas sonderliches zutragen würde / welches zu einer Zeit an unterschiedlichen Orten zugleich gesehen werden könnte. Dann wann man auf solche Weise den Anfang oder das Ende einermonds-Finsternus / an unterschiedlichen Orten zugleich observiret / und die Stund nechst denen Minuten / wieviel es an jedem Ort dazumal schläget / aufzeichnet / und hernach einander communiciret / so ist daraus eines jedem Orts Länge von dem andern leichtlich zu schliessen. Sientemal / wann J. E. bey Anfang einermonds-Finsternus es zu Uraniburg in Huena wäre um 10. Uhr / 52. Minuten nach Mittag : zu Paris 10. Uhr 6. Minuten / und in der Insel Teneriffa 8. Uhr 36. Minuten / so würde unfehlbar daraus folgen / daß von der Teneriffa ihren Meridian, als dem ersten / an-

gerechnet / der Stadt Paris ihre Länge wäre $22. 30.$ Uraniburgum aber in seiner Länge hätte $33. 34.$

4. Weil sich aber die Mondes-Finsternüssen gar selten zutragen / auch andere hierzu gebrauchte Himmels-Erscheinungen / nemlich desmonds- Stand in dem Thierskreis / der Durchgang desselben durch die Ecliptic, seine Distanz von einem Fixstern / die Erleuchtung seiner Berge / die Verfinsterung der 4. Kleinen Planeten um den Jupter und dergleichen / für die Schiff-Leute gar un bequem / auch nicht durchaus ohne Fehle und vollkom-

nen sind / als hat man solche den Gelehrten / die Länge der Orter mit langer Hand hierdurch zu examiniren und einzurichten / überlassen / und gebrauchet anjeko wiederum die vorgemeldte Uhrwercke / welche der fürtreffliche Huygenius, durch seine Erfindung der angehenckten Perpendicular, zu solcher Vollkommenheit gebracht / daß man damit gar wohl zu frieden seyn kan.

5. Allhier sollte nun billig auch ein Catalogus Longitudinis & Latitudinis Locorum, oder eine vollständige Verzeichnus der Länge und Breite eines jeden Orts angesetzt werden: weil aber dieses Büchlein ohne dem zu groß werden dörfste / und man dergleichen / ausser den Land-Charten / sonst bey andern Authoribus weitläuffig findet; als will man es dißmal hierbey bewenden lassen / und den Liebhaber indessen dahin verwiesen haben.

Problema V.

Zu finden / wie weit zwey gegebene Orter auf der Erden voneinander liegen.

1. Nachdem die Distanz oder Weite zweyer Orter auf der Erd-Kugel von einem Zirkel-Bogen / der durch beide Orter gezogen ist / gemessen / und entweder durch die Zahl seiner Grad / oder aber durch Meilen ausgesprochen wird / auch / nachdem die Länge und Breite solcher Orter beschaffen ist / durch künstliche Rechnungen erforschet werden muß: als wird sich nicht übel schicken daß man zum Beschluß dieses Capitels auch hiervon etwas weniger bedencke.

2. Ob nun wol die kleinste Distanz zweyer Orter auf der Erd-Kugel immer einerley bleibt / auch kein Ort von dem andern weiter als 2700. Teutscher Meilen weg liegen kan / so geschiehet es vielmals / daß den Reisen nach / der Weeg zwischen zweyen Ortern größer seye / als die Weite derselben / der Erd-Kugel ihrer Rundung nach / in der That ist; welches dann nichts anders / als ein Land / die untwegsame Wälder / hohe Berge und die tiefe

se Thäler / Seen und Flüsse / und die nicht überal
darüber geschlagene Brücken ;

zu Wasser aber / und bey den Schiffahrten / die Vorge-
bürge / die im Weg liegende Inseln / die Winde / und
der See ihre / an unterschiedenen Orten sonderbare
Bewegung / auch Ab- und Zufluß / oder so genante
Ebbe und Flut zum öfftern verursachen.

3. Es wird aber in der Geographie nicht so wol von
dieser Distanz / als die gemeinlich in den Reiß-Büchern
und absonderlich in denen dazu verfertigten Wegweisern
aufgezeichnet zu finden ist / gehandelt / sondern von der al-
ten Weite / welche die Derter nach der Erd- Kugel ihrer
runden Fläche haben : und diese wird gefunden

Auf der Erd-Kugel.

4. Wann man den Zirkel auf die beede gegebene Der-
ter setzet / und die mit dem Zirkel gefassete Weite / auf den
Equatorem bey dessen Anfang setzet / so weisen die darzwi-
schen fallende Gradus die begehrte Weite / welche man leicht
zu Meilen machen kan / wann man sie nur mit 15. multiplizi-
ret.

5. Oder aber / man führet eines von den vorgegebenen
Dertern unter den Meridianum, elevirt den Polum nach
desselben Orts Breite / schraubet den Quadranten bey dem
Vertical-Punct oder über solchen Ort an / und rucket ihn als
dann auf den andern Ort / so weisen die Grad darzwischen
die verlangte Weite. Und dazu dienen unter andern eben
die Vertical-Zirkel / wie oben etwas davon Cap. 1. S. 12.
angeführet worden

In denen Land-Charten.

6. Und zwar in den Universal-Mappen kan man die
Weite der Derter nicht recht und genau finden / weil solche Ta-
bellen mehr nach der Optic aufgerissen sind / u. die in der Mit-
te liegende Derter genauer beyammen / die auf den Sei-
ten aber weiter auseinander und also ungleich gegeneinan-
der liegen.

7. In den Particular-Land-Charten aber ist gemei-
nlich eine Scala miliarium oder Maß-Stab der Meilen
mit beygesetzt / auf welchen man / wann die Distanz nicht
größser

größer als die Scala ist / die Weite alsobald mit dem Zirkel finden: und wann hingegen die Orter gar weit voneinander liegen / des gangen Maasstabs Größe mit einem Zirkel lassen / dieselbe der geraden Linie nach von einem Ort / zu dem andern / so oft es seyn kan / tragen / den Rest gar auf der Scala daryu zehlen / und also die Distanz zweyer Orter damit erforschen kan.

8. Wann aber keine Scala beygesetzt / jedoch auf den Seiten die Vice-Meridiani vorhanden sind / so nimmet man auf denselben nur die Länge eines Grades / und theilet dieselbe auf der Seiten in 15. gleiche Theil / so ist der Maasstab der Meilen fertig.

9. Dafern man aber keinen Globum oder tüchtige Land-Charten bey der Hand hätte / und wäre hingegen zweyer Orter ihre Länge und Breite bekandt / so kan man auch durch dieselbigen ihre Distanz / vermittelst nachfolgender Regeln finden:

1. Wann die zwey gegebene Orter in dem Equatore liegen / und also keine Breite haben / so ziehet man ihre Longitudines oder Längen voneinander ab / dann was übrig bleibt / ist die verlangte Distanz in Graden und Minuten / die man mit 15. multipliciren / und also leicht zu Meilen machen kan.
2. Wann die zwey gegebene Orter einerley Länge haben / und ihre Breiten gegen einen Polum zu liegen / so ziehet man nur die beide Breiten oder Latitudines voneinander ab / dann der Rest weist in Graden und Minuten die gesuchte Weite.
3. Wann die zwey Orter abermals einerley Länge haben / deß einen Orts Breite aber gegen den Nord-pol / die andere gegen den Süd-pol zu liesget / so addirt man beide Breiten zusammen / und bekommt wieder aus der Summa die begehrte Distanz.
4. Wann zwey Orter ihrer Länge nach einen halben Zirkel oder 180. Grad voneinander liegen / und ihre Breiten gegen einem Polo zu sich befinden / so ziehet man jede Breiten von 90. Graden ab /
und

und addiret / was beederseits überbleibet / zusammen / aus welcher Summa wieder die Distanz in Grad und Minuten heraus kommet.

5. Wann zwey Orter ihrer Länge nach wiederum 180. Grad voneinander / ihrer Breiten nach aber gegen zweyerley Polos liegen / so ziehet man erstlich ihre Breiten voneinander ab / und subtrahirt den Rest gleichfalls von 180. Grad ab / so bleibt alsdann die begehrte Distanz zuletzt über.

6. Wann zwey Orter zwar einerley Breite / aber nicht einerley Länge haben / oder aber / wann zwey Orter weder in der Länge / noch in der Breite überein treffen / welches dann in den meisten Fällen zu geschehen pfleget / so kan man die verlangte Distanz oder Weite nicht so leicht finden / sondern / wann man sie genau und nett haben will / so muß sie auf Trigonometrische Weise etwas mühsam ausgerechnet werden.

10. Weil aber diese Art zu rechnen nicht jederman befaßt ist / als kan man dagegen eine Mechanische Art / vermittelst eines sonderbaren Instruments gebrauchen / welche nicht allein sehr leicht ist / sondern auch auf alle vorhergehende Fälle appliciret werden kan / und von dem sùrtrefflichen Herrn Erhardo Weigelio zu Jena in seinen Erd-Spiegel mit mehrern ausgeföhret worden ist.

11. Nemlich / man füget 2. halbe grosse Scheiben von Pappen / oder welches besser ist / von Messing / als 2. halbe Zirkel / fein gehet bey ihren Diametern aneinander / daß sie wie ein Buch zusammen geleget / und so weit man will / wieder voneinander aufgethan werden können. Solche halbe Scheiben theilet man in ihre gehörige Grad / also / daß der Anfang zu zehlen in der Mitte des halben Zirkels / als gleichsam bey dem Equatore anfanget / und der 90ste Grad sich auf beiden Seiten / in der gemeinen Fuge / als gleichsam bey den Polis oder ihrer Axt endige. Als dann theilet man einen andern Zirkel-Bogen / der mit den vorigen aus einem Centro beschrieben / und etwan 3. Quadranten groß seye / auch in seine gehörige Grad / und machet

het solchen / als einen Equatorem, an der einen halben Scheiben / in der Mitte / oder bey 0 Grad fest und unbeweglich; schneidet die andere halbe Scheiben auch in der Mitte um so viel ein / daß solcher Zirkel-Bogen hineingehe / und diese halbe Scheiben selbst an denselben könne hin und wieder gezogen werden.

12. Dann auf solche Weise stellen die zwey halbe Scheiben jedesmals zweyer Oerter ihre Meridianos vor / an welchen man derselben Breite zehlet; der überzwerch eingesezte Zirkel-Bogen aber bildet den Equatorem ab / an welchen man die Länge zehlet / und wann man also fernerhin die Weite zweyer Oerter / durch ihre Länge und Breite auf diesem Instrument finden will / so ziehet man die Longitudines oder Länge derer selben voneinander ab / und rucket die bewegliche halbe Scheiben / auf so viel Grad als der Rest oder die Differentia Longitudinum ausweist: alsdann suchet man eines jeden Orts Breite auf den zweyen Meridianis oder Halb-Scheiben / wie es ihre Lage gegen die Polos erfordert / entweder zu gleich gegen einen Polum, oder wann sie in der That so liegen / gegen zweyerley Polos zu / und nimmet die Weite derselben mit einem Zirkel / wie oben auf der Erd-Kugel: Solche Weite setzet man mit unverrucketem Zirkel auf einen von den eingetheilten Graden / so hat man alsobald in den Graden die begehrtte Distanz / welche man alsdann auf obgemelde Weise leichtlich zu Meilen machen kan.

Das V. Capitel.

Von denen Zonis, Climatibus und Parallelis der Erden / auch denen daher entspringenden Eigenschaften der Einwohner desselben.

S. I.

Daß die Sonne zwar in der Ecliptica verbleibe / jedoch aber / wegen dieses Zirkels schiefen Stand gegen den Equatorem, alle Tage einen andern dem Equatori Parallel lauffenden Tag-Zirkel beschreibe / davon ist allbereit oben Cap. 1. S. 14. etwas gemeldet worden.

D 2

Man

Man muß aber solches anjeko etwas genauer ansehen / und betrachten / daß indem die Sonne am Himmel sich alle Tage in ihrem Tag-Zirkel herum drehet / sie zugleich auf der Erden / den gerade darunter liegenden Parallelum mit lauter Perpendicular-Strahlen beleuchte / und und also allen in solchem Parallelo ligenden Dertern / einen nach dem andern / vertical werde / und im Mittag gerade über ihren Köpfen stehe.

s. 2. Ob nun wol die Sonne alle Tag einen andern Tag-Zirkel durchwandert / so ist doch oben gleichfalls gedacht worden / daß sie über die beeden Tropicos gegen keinen Polum weiter hinaus schreite / und also der Tropicus Cancrni ihr äußerster Tag-Zirkel gegen Mitternacht / der Tropicus Capricorni aber ihr äußerster Tag-Zirkel gegen Mittag seye / von welchen sie jederzeit wieder umkehret / und die vorigen Tag-Zirkel rückwärts durchwandert. Woraus dann nothwendig folget / daß diejenige Derter / so gerade unter den Tropicis liegen / die Sonne das ganze Jahr nur einmal in Mittag Vertical haben ; denenjenigen aber / so zwischen den zweyen Tropicis wohnen / die Sonne das Jahr zweymal durch ihr Vertical-Punct gehet ; und denen Dertern / so ausser den Tropicis ligen / die Sonne nimmermehr vertical werde

s. 3. Es ist aber hieraus leicht zu schliessen / daß / weil die Sonne immer zwischen den zweyen Tropicis verbleibet / Sie in denen darunter liegenden Dertern / wegen ihrer häufigen und fast immer perpendicularen Strahlen eine grosse Hitze verursachen müsse ; gleichwie hingegen um die Polos, weil sie von den Sonnen-Strahlen am weitesten entfernt / dieselbe auch ganz schief / ohne sonderbare Krafft zu wärmen / dahin fallen / ja denen daselbst wohnenden ein oder mehr Monat gar nicht zu Gesicht kommen / nothwendig eine grosse und ungemeyne Kälte seyn muß / welche auch die Holländer mehr als einmal mit grossen Schaden erfahren. In denen Ländern aber / so zwischen beeden liegen / weil daselbst die Sonnen-Strahlen nicht gar zu gerade / auch nicht gar zu schief fallen / ist nothwendig die Hitze mit
der

der Kälte gemäßiget / und also daselbsten weder zu kalt / noch zu warm.

S. 4. In Ansehung dieses Unterschieds der Hitze und Kälte wird die Erd-Kugel in 5. Theile abgetheilet / welche weil sie ihrer Gestalt nach / sich wie eine Gürtel um die Erde herum legen / von den Alten Zonæ genennet worden. Und zwar dasjenige Stück der Erd-Kugel / so zwischen den zweyen Tropicis eingeschlossen wird / heisset wegen seiner Hitze Zona Torrida. Diesenige 2. Stücke / so zwischen einem Tropico und Circulo Polari liegen / werden wegen Abwechslung der Kälte und Hitze / Zonæ Temperata genennet / die eine zwar zwischen den Tropico Cancrini und Polari Arctico, in welcher wir wohnen / Zona Temperata Septentrionalis, die andere zwischen den Tropico Capricorni und Polari Antarcticico, Zona Temperata Australis. Die übrige 2. runde Scheiben / welche dort Polaris Arcticus, hier Polaris Antarcticus in sich begreiffet / werden / ihrer Kälte halben / Zonæ Frigidæ, und jede zwar nach ihrem Polo benammet. Gleichwie es aber 2. Zonæ Frigidæ und 2. Temperatas gibet: also ob gleich insgemein Zona Torrida nur für eine gehalten wird / jedoch wann man betrachtet / daß der Equator solche in der Mitte theile / und die eine Helffte gegen Mitternacht / die andere gegen Mittag gehöre / so wird man aus gleichem Grund zwey Zonæ Torridas, eine Borealem und Aukralem finden / nur daß sie dieses zum Vortheil haben / daß da die übrigen Zonæ durch andere darzwischen liegende Zonæ voneinander abgesetzt sind / diese durch den Equatorem aneinander hängen und zusammen stossen.

S. 5. Ob nun wol diese Zonæ ihren Namen von Hitze und Kält insgemein hin haben / so folget doch darum nicht / daß in allen Orten der Zonæ Torridæ gleiche Hitze / und in der Zona Frigida durchaus gleiche Kälte / oder in der Zona Temperata überall ein gleich temperirtes Gewitter seyn müsse / sondern man kan aus der Sonnen ihrem Lauff gar leicht ermessen / daß wann sie eines Orts Vertical-Punct am nächsten komme / so mache sie die größte Hitze / und / so zu sagen Sommer: Wann sie aber von eines Orts Vertical-

Punct am weitsten entfernet seye / so folge darauf die Kälte / und / so zu sagen / Winter : Wann sie hingegen im Mittelstand / nicht gar zu weit / und nicht zu nahe bey eines Orts Scheitel-Punct stehe / so seye auch Hitz und Kälte zu solcher Zeit mittelmäßig / und bestehet also alles in einer angenehmen Abwechslung.

§. 6. Dieses befinden wir auch also in unserer Mitternächtlichen temperirten Zona ; dann wann die Sonne in das Zeichen des Krebses kommet / da sie unserm Scheitel-Punct am nächsten stehet / so ist bey uns die größte Hitz / und ein Viertel Jahr durch Sommer. Wann sie aber dem Steinbock erlanget / allwo sie am weitsten von unserm Vertical-Punct abstehet / so findet sich die größte Kälte / und ist bey uns ein Viertel Jahr durch Winter. Endlich / wann die Sonne den Widder oder die Waage erreicht / so stößet sich gleichsam dorten die Kälte mit etwas gelindem Wetter / und hier wird gleichsam der Hitze in der andern Schalen die kühle Luft entgegen gesetzt / dahero wir in solcher gemäßigten Zeit jedesmahl ein Viertel Jahr dort den Frühling / und hier den Herbst haben.

§. 7. Aus dieser Austheilung der Zonen und dem Stand der Sannen gegen dem Vertical-Punct entspringet auch ein mercklicher Unterschied des Schattens in der Mittag-Zeit. Dann weil denenjenigen / so in der Zona torrida wohnen / die Sonne insgemein zweymahl das Jahr Vertical wird / und im Mittag über ihren Kopff stehet / als werffen sie zu solcher Zeit keinen Schatten / in dem der Platz / darauf sie stehen / um und um von der Sonne beleuchtet / und also der Schatten gerad unter sich getrieben wird / dahero sie auch Aequi heissen. Diweil ihnen aber auch die Sonne das Jahr über bald diß / bald jenseits ihres Scheitel-Puncts stehet / und dahero / wann die Sonne im Mittag von ihrem Scheitel-Punct Nordwärts stehet / der Schatten Sudwärts fällt ; hingegen wann sie vom Vertical-Punct Sudwärts sich befindet / der Schatten auf die andere Seiten gegen Norden fallen muß / als werden sie dahero Amphiscii genennet.

§. 8. Hingegen heißen Heterosclii diejenige / welchen der Schatten immerfort im Mittag entweder gegen Norden / oder gegen Süden fällt / dergleichen alle die Einwohner in den Zonis temperatis sind. Dann weil die Sonne niemals über die Tropicos hinaus rucket / so folget nothwendig / daß die Mittags Schatten aller derer Körper / so in der Mitternächtlichen Zona temperata sich befinden / allezeit auch gegen Mitternacht fallen / und auf gleiche Weise auch in der Zona temperata gegen Mittag / der Schatten sich auf solche Mittagige Gegend kehren müsse.

§. 9. Periscii werden endlich diejenige genennet / deren Schatten sich um sie gerings herum in in alle Gegenden drehet : welches dann bey denen / so in den Zonis frigidis wohnen / zu geschehen pfeget. Sintemal weild ie Sonne in solchen Orten nicht immer auf / und untergehet / sondern bisweilen über dem Horizont einen oder mehr Tage / Wochen und Monat verharret / und sich immer über den Horizont gerings herum beweget / so muß auch der Schatten gerings um auf alle Gegenden des Horizonts fallen.

§. 10. Wie nun alle bisher erzehlte Eigenschaften der Erd-Kugel und ihrer Einwohner von der Sonnen ihrer Bewegung in der Ecliptic herrühren / also beruhet auch nicht weniger auf derselben die unterschiedliche Tags-Länge an unterschiedlichen Orten. Man muß aber hierbey auch wol acht haben auf die Tags-Zirkel / welche die Sonne täglich durchwandert ; dann nachdem von denen selben viel oder wenig über dem Horizont heroben stehet / nach dem werden die Tage auch lang oder kurz. Und ist hier aus der 1. Fig. gleich zu ersehen / daß weil in Sphæra Recta die Circuli Diurni oder Tags-Zirkel  gh , Z Z just in der Mitten alle drey von dem Horizont ab durchschnitten werden / daß auch daselbst Tag und Nacht das ganze Jahr durch einander gleich / und jedes 12. Stund lang seyn müsse. Auf gleiche Weise erhellet aus der 5. Fig. daß weil in Sphæra Parallela die Circuli Diurni vom Horizont nicht durchschnitten / sondern gerad die Helffte derselben über / und die andere Helffte unter den Horizont zu stehen kommet / dahero das ganze Jahr

Jahr durch halb Tag / halb Nacht seyn müsse / und wann die Sonne in den Tag-Zirkeln zwischen \odot , \odot und a b über dem Horizont ist / es ein halb Jahr immerfort Tag verbleibe / und hingegen die Nacht auch wiederum so lang währet.

§. 11. Hingegen ist aus der 4. Figur leicht abzunehmen / daß weil in Sphæra obliqua die Circuli Diurni oder Tags-Zirkel \odot , \odot , \odot , \odot , von dem Horizont a b ungleich / der mittlere aber gh als der Equator just in der Mitte durchschnitten wird / auch alle Tage / ausser wann die Sonne in den Equatorem kommet / ungleich seyn müssen / und also Z . E . bey uns der längste Tag / und kürzeste Nacht sey / wann die Sonne im Krebs ist / hingegen der kürzeste Tag und längste Nacht sich bey uns ereigne / wann die Sonne in den Steinbock gelanget. Gleich wie dagegen die jenigen / so über dem Equatore dem Süd-Pol zu liegen / den längsten Tag haben / wann die Sonne in den Steinbock tritt / und den kürzesten / wann sie in dem dem Krebs sich befindet. Woraus dann auch ferner folgt / daß der längste Tag immer grösser werde / je mehr der Polus höher elevirt wird / oder daß eines jeden Orts längster Tag um so viel / den Stunden nach / desto länger seye / je näher derselbe dem Polo zu liget.

§. 12. Nach solchem Unterschied des längsten Tages haben nun die Alten wiederum eine neue Eintheilung der Erd-Kugel gemacht / und den Raum der Erden / so zwischen solchen zweyen Parallelis liget / deren längste Tage eine halbe Stund voneinander sind / ein Clima genennet / also daß wann Z . Er . das erste Clima unter dem Equatore anfänget / da der längste Tag von zwölf Stunden ist / desselben Ende bey dem Parallelo ω , wo der längste Tag $12\frac{1}{2}$ Stund lang befunden wird.

§. 13. Weil aber den Alten jenseits des Equatoris gegen Mittag die Erd-Kugel ganz und gar nicht dieseits aber gegen Mitternacht nicht so weit als heutiges Tags befaundt gewesen / als haben sie auch gegen Mittag gar keine Clima mit sonderlichen Namen benennet / gegen Mitternacht

nacht aber nicht mehr als 7. gezehlet / und dieselbe von den fürnehmsten Orten / wodurch der Anfang oder erste Parallel-Zirkel eines Climatis gestrichen / benamet / als

1. des Clima durch Meroe, eine im Nib. ligende Insel in Africa.
2. durch Syene, eine Stadt in Egypten.
3. durch Alexandria, eine See-Stadt in Egypten.
4. durch die Insel Rhodus im Mittelländischen Meer.
5. durch Rom oder den Hellespont.
6. durch den Borythenem oder Dniپر in Sarmacia Europæ.
7. durch das Riphäische Gebürg.

S. 14. Heutiges Tages / nachdem die Erd-Kugel so wol diß, als jenseits des Equatoris bekandt worden / hat man nicht allein gegen Mitternacht zu den vorigen 7. noch 17. Climata hinzu gethan / sondern es werden auch jenseits des Equatoris gleichfalls 24. und also zusammen 48. gezehlet / welche sich dann beederseits bey den Polar-Zirkeln enden / und weiter hinein gegen den Polum keine mehr gezehlet werden / weil daselbst der längste Tag nicht bey halben Stunden / sondern erslich bey Tagen / hernach bey Wochen / und besser hinein bey ganzen Monaten zunimmt / bis endlich unter dem Polo selbst der längste Tag und längste Nacht wechsel-weise ein halbes Jahr währet.

S. 15. Es haben aber diese Climata sonderlich bey dem Equatore einen sehr breiten Raum / und können auf diese Weise 2. Orter in einem Climate seyn / deren eines über 1000. Meilen mehr gegen Mitternacht als das andere ligt : daher hat man Climata durch einen Mittel Parallelum wiederum in zwey Theile getheilet / und den dazwischen begriffenen Raum einen Pararallelum genennet / dessen 2. äußerste Zirkel oder so genannte Paralleli so weit voneinander stehen müssen / daß der längste Tag unter dem einen nur eine viertel-Stund länger als unter dem andern seye.

S. 16. Die ganze Sache wird aus nachgesetzter Tabell deutlich zu ersehen seyn / in deren ersten Reisen die Climata ordentlich nacheinander stehen / in der andern die Paralleli verzeichnet sind / in der 3ten der längste Tag eines jeden

Paralleli, in der 4ten die einem jeden Parallo zukommende Polus-Höhe / in der 5ten die Breite eines jeden Paralleli in Graden und in Meilen gerechnet / daraus man / wenn der längste Tag eines Orts bekannt / das Clima, den Parallelum und die Polus-Höhe leicht finden kan / oder wann auch eines von den andern gegeben ist / die übrigen alle sich so bald auf der Seiten weisen. Wann aber eine Polus Höhe gegeben wäre / welche nicht in der Tabellen stünde / so darff man nur die nächst vorhergehende Polus-Höhe in der Tabell nehmen / als mit welcher jene alles gemein hat. Von $66\frac{1}{2}$ biß auf $76\frac{1}{2}$ Grad der Polus-Höhe wächset der längste Tag nicht nach den Stunden / sondern nach ganzen Tagen / und endlich gar nach Monaten: dann unter der

Polus-Höhe währet der längste Tag.

o	i	
67.	30	1. Monat.
69.	30	2. ———
73.	20	3. ———
78.	20	4. s s s s
84.	0	5. s s s s
90.	0	6. s s s s

s. 27. Aus dieser Eintheilung der Erden in Climates entspringen nun wiederum unterschiedliche Eigenschaften gewisser Einwohner auf der Erd-Kugel / wann ihrer zwey gegeneinander gehalten werden. Dann erstlich die jenigen / so in einem Climate, oder noch genauer in einem Parallelo also wohnen / daß sie ihrer Länge nach 180. Grad voneinander ligen / und also / wann ein Ort unter dem obern Meridiano, der andere unter dem untern Meridiano gegen einem Polo zu in gleicher Latitudine stehet / die werden Pericæci, gleichsam Ums oder Nebenwohner genennet / dergleichen dann in der 7. Figur diejenige sind / so bey M. wohnen / als welche des Orts L Pericæci genennet werden / gleichwie auch auf der andern Seiten die Einwohner bey O des Orts N Pericæci sind. Solche 2. Dertter und deren Einwohner nun

1. haben

TABULACLIMATUM & PARALLELO p. 58

CCM	Parallelo	Langste Stund/min	Uly Grnd/Min	Breitet in Grad	Climat in Weiten
I.	0 1 2	12. 0 12. 15 12. 30	0. 0 1. 15 2. 30	8 = 25	126 $\frac{1}{2}$
II.	3 4	12. 45 13. 0	12. 45 16. 25	8 = 0	120
III.	5 6	13. 15 13. 30	20. 15 23. 50	7 = 25	111 $\frac{1}{2}$
III.	7 8	13. 45 14. 0	27. 40 30. 20	6 = 50	97 $\frac{1}{2}$
V.	9 10	14. 15 14. 30	33. 40 36. 28	6 = 8	92
VI.	11 12	14. 45 15. 0	39. 2 41. 22	4 = 54	75 $\frac{1}{2}$
VII.	13 14	15. 15 15. 30	45. 22 48. 29	4 = 7	61 $\frac{1}{2}$
VIII.	15 16	15. 45 16. 0	47. 20 49. 1	3 = 52	53
IX.	17 18	16. 15 16. 30	50. 55 51. 58	2 = 57	44 $\frac{1}{2}$
X.	19 20	16. 45 17. 0	53. 17 54. 25	2 = 29	37 $\frac{1}{2}$
XI.	21 22	17. 15 17. 30	55. 34 56. 37	2 = 10	32 $\frac{1}{2}$
XII.	23 24	17. 45 18. 0	57. 32 58. 29	1 = 52	28
XIII.	25 26	18. 15 18. 30	59. 14 59. 39	1 = 29	22 $\frac{1}{2}$
XIII.	27 28	18. 45 19. 0	60. 40 61. 18	1 = 20	20
XV.	29 30	19. 15 19. 30	61. 65 62. 25	1 = 7	16 $\frac{1}{2}$
XVI.	31 32	19. 45 20. 0	62. 54 63. 22	0 = 57	11 $\frac{1}{2}$
XVII.	33 34	20. 15 20. 30	63. 40 64. 6	0 = 44	11
XVIII.	35 36	20. 45 21. 0	64. 30 64. 49	0 = 35	10 $\frac{1}{2}$
XIX.	37 38	21. 15 21. 30	65. 6 65. 21	0 = 32	8
XX.	39 40	21. 45 22. 0	65. 35 65. 47	0 = 26	6 $\frac{1}{2}$
XI.	41 42	22. 15 22. 30	65. 57 66. 6	0 = 19	4 $\frac{1}{2}$
XXII.	43 44	22. 45 23. 0	66. 14 66. 20	0 = 14	3 $\frac{1}{2}$
XXIII.	45 46	23. 15 23. 30	66. 25 66. 29	0 = 8	2
XXIII.	47 48	23. 45 24. 0	66. 30 66. 31	0 = 3	1 $\frac{1}{2}$

1. haben das ganze Jahr durch miteinander gleiche Tag und Nacht/Länge.
2. haben die Sterne bey einem Ort so lang als bey dem andern über dem Horizont.
3. haben sie einerley Polus-Höhe.
4. haben sie einerley Jahres/Zeiten mit einander zu einer Zeit.
5. gehen die Sonne und die Sterne einem wie dem andern in einer Gegend auf und nieder.
6. Welche Stern einem Ort nie untergehen / die bleiben auch an dem andern Ort immer über dem Horizont und welche dem einen nie aufgehen / die bekommt auch der andere Ort nie zu Gesicht.
7. Zehlen sie zwar einerley Stunden / aber der eine als Vormittags/der andre als Nachmittags Stunden/ also/ daß wann der eine 2. Nachmittag zehlet / so istß bey dem andern 2 / nach Mitternacht u. s. f.
8. Wann das Equinoctium ist / so geht die Sonne einem Ort auf / indem sie bey dem andern unter gehet / zu andern Jahrs/Zeiten haben sie entweder in Frühling und Sommer etliche Stunden miteinander Tag/ da die Sonne über ihrer beeder Horizont zugleich ist / oder im Herbst und Winter etliche Stunden miteinander Nacht / indem die Sonne eine Zeitlang zugleich unter beeder Dertter Horizont verbleibet.
9. haben sie verwechselte Gegenden / dann welcher Ort einem von den Pericæcis gegen Abend liget/den hat der andere nothwendig gegen Morgen ligend/u. s. f.

S. 18. Antæci oder **Gegenwohner** hingegen heissen die jenigen / so in zweyen vom Equatore gleich abstehenden/ aber gegen zweyerley Polos ligenden Parallelis wohnen/also / daß sie zwar einerley Länge und Meridianum, auch die Zahl nach einerley Breite haben / jedoch daß des einen Breite gegen Mitternacht / des andern seine gegen Mittag zu lige. Auf solche Weise sind in der 7. Fig. des Orts L seine Antæci diejenige / so bey dem Punct N. wohnen / gleichwie auch die bey O des Orts M. Antæci genennet werden. Solche Einwohner nun

1. haben

1. haben zu etner Zeit Mittag und Mitternacht mit einander / und zehlen einerley Stunden zu gleicher Zeit.
2. hingegen / so lang an einem Ort der Tag ist / so lang ist zu eben solcher Zeit an dem andern die Nacht.
3. haben sie die Jahrszeiten verwechselt / und wann es bey dem einen Frühling oder Sommer ist / so hat das andere den Herbst oder Winter.
4. haben sie bey zweyerley Polis einerley Polus Höhe.
5. Wann sie sich beede gegen den Equatorem kehren / so gehet die Sonne und alle Sterne dem einen Theil zur rechten Hand auf / zur Linken unter; dem andern hingegen gehen sie zur Linken auf / und zur rechten wieder nieder.
6. Welche Sterne einem Ort nie untergehen / die gehen dem andern niemals auf; und welche hingegen niemals über des einen Orts Horizont kommen/die müssen bey dem andern immer über denselben bleiben.
7. Wann Tag und Nacht gleich ist / so gehet die Sonne beeden Orten zugleich auf und nieder; zur andern Jahrszeit gehet sie immer einem eher auf und nieder als dem andern.

§. 19. Antipodes oder Gegen/Fässer werden endlich die jenigen genennet / die nach einer durch das Centrum der Erden gezogenen Linie gerad gegen einander über ligen / und also ihrer Länge nach 180. Grad voneinander entfernen / dabey aber des einen Breite an dem obern Meridiano gegen den obern Polum zugezehlet / des andern Breite / an dem untern Meridiano gegen den untern Polum zugezehlet/ganz gleich ist. Also siad des Orts L seine Antipodes

bey O, dann gleichwie jenes seine Breite C L 30. gegen

Mitternacht ist / also hält dieses seine Breite DO auch 30/ aber gegen Mittag / und aus eben der Ursach sind auch des Orts M seine Antipodes bey N anzutreffen. Solche Einwohner nun haben meist ens gegeneinander verkehrte Eigenschaften/ und

1. gehen

1. gehen das ganze Jahr durch dem einem Theil die Sonne und die Sterne auf / wann sie bey dem andern midergehen ; dann sie haben zwar einerley Horizont / aber ein Theil davon die obere / der andere die untere Seiten.
 2. Wann es bey einem Tag ist / so ist es bey dem andern Nacht.
 3. haben sie / wie die Antæci , verwechselte Jahrszeiten.
 4. haben sie auch bey zweyerley Polis einerley Polus-Höhe / und ligen von dem Equatore gleich ab / aber gegen zweyerley Gegenden.
 5. zehlen sie / wie die Periæci , zwar einerley Stunden / der eine aber als Vormittags , der andere als Nachmittags-Stunden.
 6. des einen Orts nie untergehende Sterne gehen bey dem andern nie auf / und Sterne / so an einem lang über den Horizont bleiben / die verharren an dem andern Ort desto kürzere Zeit :
 7. Wann sie sich dem Equatore zukehren / so gehet die Sonne / und alle Sterne einem Theil rechts auf / und links unter / dem andern hingegen zur Linken auf / und zur rechten wieder nieder.
- §. 20. Es lässet sich aber aus genauer Erwegung solcher unterschiedlicher Einwohner leicht schliessen / daß eines gewissen Orts Periæci , wann man sie gegen desselben Antæcos hält / dieser ihre Antipodes , der Gegen-Füßer aber die Antæci seyen. Also sind in der 7. Fig. des Orts L Periæci bey M der Antæcorum , bey N ihre Antipodes , und hingegen denen bey O ihre Antæci. Ingleichen erhellet daraus / daß diejenige / so unter dem Equatore wohnen / keine Antæcos haben / ihre Periæci aber auch ihre Antipodes seyen : gleichwie in der 7. Figur des Orts C Periæci und Antipodes beynehmen im Punct D anzutreffen sind. Die unter dem Polo hingegen keine Periæcos haben / sie selbst aber einander Antæci und Antipodes seyen : Also sind in erstgedachter 7. Figur unter dem Polo A ihre Antæci und Antipodes unter dem andern Polo B beysammen.

§. 21. Nun ist in diesem Capitel noch übrig / daß auch angeführet werde / was die Austheilung der Zonen und Climatum auf der Erd-Kugel für Nutzen gebe / und wie ein und andere bisher angeführte Eigenschaft der Erden Einwohner auf dem Globo, und theils auf den Land-Charten zu finden seyn möge / welches dann aus folgenden Problemibus leichtlich zu erlernen seyn wird.

Problema I.

Auf jeden Tag zu finden / welchen Völkern in Zona torrida die Sonne Vertical, und welche also denselben Tag Ascii seyn werden.

Auf der Erd-Kugel.

Man suchet vor allen auf den gegebenen Tag den Sonnen-Stand/auf Art und Weise/wie oben Cap. 1. §. 10. und §. 35. angeführet worden. Den gefundenen Sonnen-Stand führet man unter den Meridianum, und mercket daselbst desselben Declination. An solchen Grad oder Declination hält man eine Kreiden / oder sonst etwas spitzigen an / und drehet den Globum herum / so bezeichnet der beschriebene Parallelus alle die Derter / denen nach und nach die Sonne vertical wird / und die also auf denselben Mittag Ascii sind / und keinen Schatten werffen.

In den Land-Charten.

Wann man auf vorhergehende Weise die Declination der Sonne auf den gegebenen Tag gefunden / so zehlet man in denen Land-Charten / so Zonam torridam fürstellen / zu beiden Seiten in den Vice Meridianis so viel Grad / als die Declinatio groß ist / und ziehet durch dieselbe einen Parallelum, so bezeichnet derselbe wieder die Derter / welche die Sonne solchen Tag vertical haben.

Problema II.

Diejenige zwey Tage zu finden / an welchen die Sonne einen gegebenen Ort in der Zona torrida vertical wird.

Auf der Erd-Kugel.

Man führet den gegebenen Ort in der Zona torrida unter

unter den grossen Meridianum, und bemercket daselbst des Orts Breite oder den Grad desselben mit einem Kreidenstrichlein. Alsdann drehet man den Globum; und beobachtet / was für 2. Grad in der Ecliptica durch den im Meridiano bemerckten Punct streichen / so hat man schon / was man suchet: weil man auf den hölzernen Horizont / oder auf die pag 21. befindliche Weise bald finden kan / auf welcher Tage die Sonne in solche 2. Grad der Ecliptic gelange.

In den Land Choeten

Kan man es so wol nicht finden / ausser in denen Universal-Mappen / so in zweyen Zirkeln die Erd-Kugel vorstellen / und die Eclipticam darinn eingezeichnet haben: In welchen man durch das gegebene Ort nur seinen Parallelum; nach dem 1. Propl. Cap. 3. ziehen darff / dann selbiger wird die Eclipticam an 2en Orten durchschneiden / und durch die 2. bemerckte Ecliptische Grad auf obige Art die zwey verlangten Tage weisen.

Problema III.

Auf jeden Tag zu finden/welchen Völkern in Zona frigida die Sonne von solchem Tag an eine Zeitlang nicht mehr untergehe/ und sie also an denselben Tag Perisci werden.

Auf der Erd-Kugel.

Den auf den vorgegebenen Tag gefundenen Sonnen-Stand führet man unter den Meridianum, und mercket daselbst desselben Declination. So viel Grad nun dieselbe hält / so viel zehlet man auch von dem Polo an / gegen welchen der Sonnen-Stand in der Ecliptic gerichtet ist / (nemlich von dem Polo Arctico, wann die Sonne im Witternächtschen Zeichen / von Antarcticico, wann sie im Mittägigen ist) in dem messingen Meridiano, und beschreibet daselbst durch Herumdrehung des Globi mit einer Kreiden wiederum den Parallelum, welcher alle diejenige Derter weiset / denen die Sonne selbigen Tag nicht mehr untergehet. Dann wann man den Globum nur nach solcher Polus-Höhe einrichtet / so wird man also bald sehen / daß der auf solchen

solchen Tag gehörige Sonnen-Stand in der Ecliptic nicht mehr unter dem Horizont komme / sondern nur an ihm wegstreiche.

In den Land-Charten.

Weil die Zona frigida insgemein also pfeget vorgebildet zu werden / daß der Polus in der Mitte der Tabellen seye / wie in etwas in der 11. Figur zu sehen / als darff man nur die oftgemeldte Declination der Sonnen vom Polus an / in dem Meridiano Primo zehlen / und mit einem Zirkel aus dem Polo, da / wo die Declination aufhöret, einen Parallelum geringsum beschreiben / so bezeichnet derselbe wieder die Dertter / denen die Sonne auf solchen Tag nicht mehr untergehet / und sich also der Schatten geringsum sie herum drehet.

Problema 17.

Diejenige zwey Tage zu finden / anz und zwischen welchen die Sonne einem gegebenen Ort in Zona frigida immer über den Horizont bleibet.

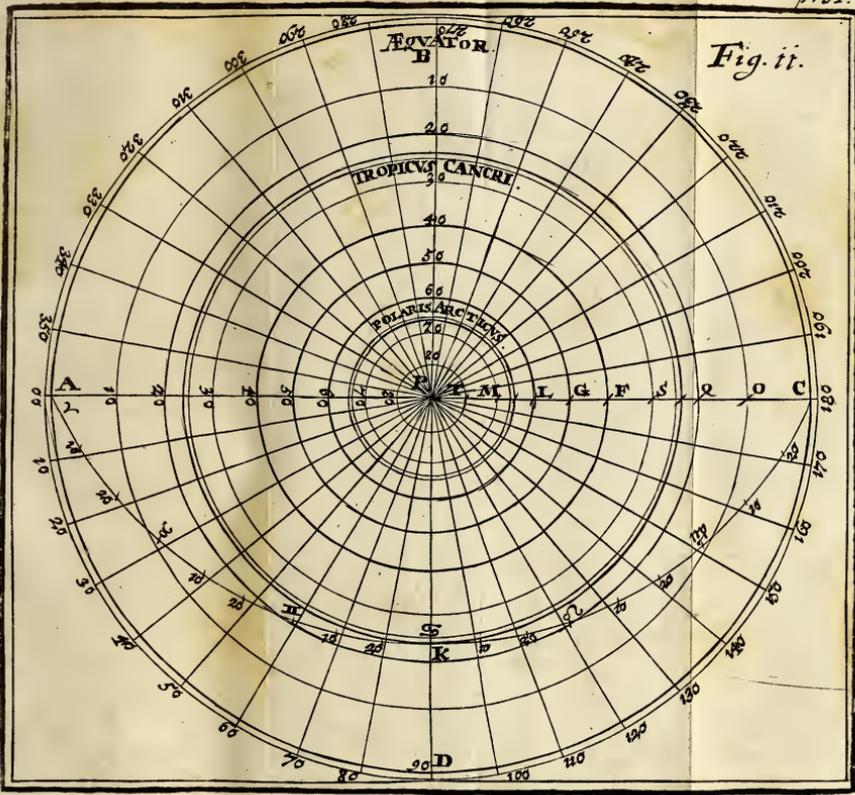
Wie auch

Diejenige 2. Tage / anz und zwischen welchen sie in eben solchem Ort nicht aufgehet.

Auf der Erd-Kugel.

Man elevirt auf dem Globo den Polum nach der gegebenen Polus-Höhe / und observiret bey den Durchschnitt des Horizont und Meridiani, was für Grad der Ecliptic, bey dem elevirten Polo nicht untergehen / und was für Grad auf der andern Seiten nicht aufgehen. Dann wann der Witternächtsche Polus elevirt ist / so zeigt der zwischen dem Widder und Krebs bemerckte erste Grad der Ecliptic den ersten Tag / und der zwischen dem Krebs und der Waag bemerckte letzte Grad den letzten Tag / da die Sonne an dem gegebenen Ort nicht untergehet : dann an diesen beeden Tagen wird die Sonne daselbst nur an dem Horizont herstreifen / in denen dazwischen fallenden Tagen aber immer heroben

Fig. ii.



In Anhang.



oben verbleiben. Auf gleiche Weise wird bey dem andern Durchschnitt des Horizonts und Meridiani der zwischen der Waag und Steinbock bemerkte Grad der Ecliptic den ersten Tag / und der zwischen dem Steinbock und Widder bemerkte Grad den letzten Tag zeigen / da die Sonne an dem gegebenen Ort nicht mehr aufgehet / und in denen dazwischen fallenden Tagen immer unter dem Horizont verbleibet.

In den Land: Charten

subtrahirt man des gegebenen Orts Breite von 90. Graden / und gehet mit dem Rest der Graden und Minuten in eine solche Mappen / worinn die Ecliptica verzeichnet ist / zehlet auf beeden Seiten an den Vice-Meridianis solche Grad und Minuten / vom Equatore diß: und jenseits gegen beede Polos zu / an / und ziehet zu Ende derselben abermal ein Parallelum , welcher diß: und jenseits die Eclipticam an zweyen Orten durchschneiden wird / da dann die eine zwey Puncten in der Ecliptica die 2. Lage / zwischen welchen sie immer unter denselben verharret / alsobalden zeigt und weist.

Problema V.

Die Tags-Länge eines jeden Orts auf jeden Tag zu finden.

NB. Dieses und die nachfolgende Problemata lassen sich auf dem Globo practiciren / die Land: Charten aber sind dazu untüchtig.

Man richtet zu förderst den Globum nach des Orts Polus, Höhe ein / suchet auf den gegebenen Tag den gehörigen Sonnen-Stand in der Ecliptic des Globi, führet denselben an dem Ost: Horizont gegen Morgen / gleichsam als ob man die Sonne aufgehen liesse / und richtet den Zeiger in cylo horatio auf 12. : drehet alsdann den Sonnen-Stand über sich durch den Meridianum, bis er wieder den Horizont gegen Abend erreiche / und gleichsam untergehe / so weist der Zeiger die verlangte Tags-Länge: die übrigen Stunden bis auf 24. herum weisen so fort die Nacht-Stunden.

e

Proble-

Problema VI.

Um welche Stunde die Sonne an einem gewissen Ort jedes Tages auf- oder untergehe.

Hierinn wird allerdings verfahren / wie oben im 1. Cap. S. 49. bis auf N. 6. angewiesen worden. Wann nun der Sonnen-Stand unter den Meridianum gerucket / und der Zeiger auf die obere 12te Stund gerichtet ist / so drehet man alsdann den Globum, bis der Sonnen-Stand in der Ecliptic an dem Ost-Horizont stehet / so wird der Zeiger die Stunde weisen / um welche die Sonne aufgehet: drehet man den Sonnen-Stand an den West-Horizont / bis gleichsam die Sonne untergehe / so weist der Zeiger die Stunde / wann die Sonne untergehet.

Problema VII.

Den längsten und kürzesten Tag eines Orts zu finden.

Es ist in diesem Capitel S. 11. allbereit angezeigt worden / daß diejenige / so vom Equatore dißseits gegen den Polum Arcticum zu liegen / den längsten Tag mit dem Eintritt der Sonnen in dem Krebs / den kürzesten aber mit dem Eintritt der Sonnen in den Steinbock haben: bey denen aber jenseits gegen den Sud-Pol zu liegenden Völkern es gerad umgewendet seye: daher man J. C. bey uns den längsten und kürzesten Tag gar leicht finden kan / wann man nach dem vorhergehenden fünfften Probl. die Polus-Höhe recht stellet / und alsdann den 1. Grad des Krebses an den Ost-Horizont / zugleich aber den Zeiger auf 12. stellet und den Globum herum drehet / bis der 1. Grad S den West-Horizont berühre / da dann die in dessen vom Zeiger gewiesene Stunden den längsten Tag andenten werden. Und eben so wird auch mit dem 1. Grad Z für den kürzesten Tag verfahren.

Problema VIII.

Aus dem längsten Tag eines Orts Breite zu finden.

Man führet den 1. Grad S (wann das gegebene Ort

Ort in der Mitternächtischen Halb-Kugel liget /) unter den Meridianum , drehet die Kugel so lang gegen Abend / bis der Stunden-Zeiger so viel Stunden durchlauffe / als der angegebene längste Tag hat / und zeichnet alsdann das unter dem Meridiano stehende Punct des Tropici Circuli mit einer Kreiden : Ferner führet man den 1. Grad S an den Ost-Horizont / und rucket den Meridianum so lang auf und nieder / bis das mit der Kreiden angezeichnete Punct den West-Horizont berühre / wann der 1. Grad S an dem Ost-Horizont stehet : da dann die an dem Meridiano gezehlte Polus-Höhe so bald des Orts gesuchte Breite zu erkennen giebet.

Problema IX.

Wann eines Orts Stunde bekannt ist / zu finden / wie viel Uhr es an einem andern Ort seye.

Man führet den ersten Ort unter den Meridianum, und richtet den Zeiger auf die gegebene Stund / alsdann drehet man den Globum Morgen , oder Abendwärts / nachdem das andere Ort liget / so lang / bis solches Ort unter den Meridianum zu stehen komme / so weist alsdann der Zeiger dieses Orts Stunde.

Problema X.

Welchem Ort die Sonne um jede gegebene Stunde eines gewissen Orts vertical seye / zu finden.

Man suchet vor allen auf den gegebenen Tag den Sonnen-Stand in der Ecliptic , führet solchen unter den Meridianum , und zeichnet an dem meßingen Meridiano der Sonnen Declination mit einer Kreiden. Alsdann führet man den Ort / dessen Stunde gegeben worden / unter den Meridianum , richtet den Zeiger auf 12. und drehet den Globum , wann eine Vormittags-Stunde gegeben ist / gegen Abend / oder wann eine Nachmittags-Stunde gegeben ist / gegen Morgen so lang / bis der Zeiger so weit von 12. abstehe / so weit die gegebene Stunde

Stund von dem Mittag entfernt ist. Der Ort so als dann unter dem mit Kreiden gezeichnetem Punct des Meridiani stehet / ist derjenige / dem die Sonne in solchem Moment vertical ist.

Problema XI,

Zu finden / wann die Sonne zu jeder Zeit auf- oder untergehe / wem sie im Meridiano, und was für Derter sonst von ihr erleuchtet werden.

Man suchet / nach Anleitung des vorhergehenden Problematis, den Ort / welchen die Sonne zur vorgegebenen Stund vertical ist / und elevirt den Polum nach derselben Orts Breite / so giebet sich von selbst / daß denen Dertern / so an dem Ost- Horizont stehen / die Sonne untergehe / denjenigen hingegen / so um den West- Horizont her ligen / alsdann aufgehe / und die unter dem Meridiano stehen / gerad Mittag haben. Also auch / wann man bey dem Durchschnitt des Horizonts u. Meridiani, wo der elevirte Polus ist / eine Kreiden ansetzet / und den Globum herum drehet / so siehet man / daß diejenigen / so innerhalb solches Zirckels um den Polum herum ligen / immer Tag haben / und daß auf der andern Seiten ein solcher beschriebener Zirckel die jenigen einschliesse / so von solcher Zeit an immer Nacht haben. Eben dieses aber kan bey heiterm Wetter und klarem Sonnenschein die Sonne selbst auf einem Globo weisen / wann man Z. E. allhier unser Nürnberg unter den Meridianum rucket / den Globum aus seinem Horizont heraus nimmet / eine Schnur an dem über Nürnberg stehenden Grad des Meridiani vest macht / und daran den Globum an einem Ort / da ihn die Sonne frey bescheinen kan / also aufhänget / oder sonsten untenher bevestiget / daß der mitternächtische Erden-Polus gerad auf den Polum an dem Himmel ziele / und der Globus also nach allen Gegenden recht gestellet seye. Auf solche Weise kan man bey scheinender Sonne den ganzen Tag über betrachten

1. daß die eine Helffte der Erd- Kugel erleuchtet seye / und

und des Tags genieße / die andere Helffte aber im Schatten stehe / und Nacht habe.

2. Daß just dem mittleren Punct des erleuchteten Theils die Sonne vertical seye / welches Punct man desto genauer finden kan / wann man mit einer auf den Globum perpendicular gerichteten Nadel so lang hin und wieder rucket / bis sie keinen Schatten wirfft / und solche alsdann vest steckt.
3. Daß alle die jenige Mittag haben / so unter der von einem Polo zum andern durch die Nadel gezogenen Linie liegen / hingegen die gegen Morgen liegende schon Nachmittag Stunden zehlen / gleichwie es bey denen von solcher Linie gegen Abend liegenden noch Vormittag ist.
4. Daß an denen Orten die Sonne aufgehe / wo sich gegen Abend das helle und dunckle auf der Erd-Kugel scheidet / und hinwieder gegen Morgen an eben solcher Gränk untergehe.
5. Daß die jenige immer Tag haben / so um den erleuchten Polum herum sind / und dagegen diese immer Nacht / so um den finstern Polum herum liegen.
6. Wie nach und nach Licht und Schatten / oder Tag und Nacht immer von einem Ort zum andern fortwandre / und doch nie viel mehr als die halbe Kugel erleuchtet werde.
7. Daß man auch die Tages-Stunde z. E. zu Nürnberg finden könne : wann man aus den Polis durch die gesteckte Nadel einen Meridianum ziehet / und von dem zugleich im Equatore bemerkten Grad bis an den Nürnbergischen Meridianum hinzeulet / die gefundene Grad mit 15. dividirt / und zu Stunden machet / welche dann / wann die Nadel vom Nürnbergischen Meridian noch gegen Morgen steckt / die Vormittags-Stund weisen / wann sie von 12. abgezogen werden : Wann aber die Nadel vom Nürnbergischen Meridiano gegen Abend steckt / die Stunden Nachmittag alsobald anzeigen.

Problema XII.

Eines fürgegebenen Orts Pericæcos, Antæcos
und Antipodes zu finden.

Man führet den gegebenen Ort unter den Meridianum, und so viel Grad zwischen ihm und dem Equatore stehen / so viel zehlet man auch jenseits des Equatoris gegen den andern Polum zu / so weiset der letzte Grad daselbst die Antæcos : Alsdann machet man so wol bey dem gegebenen Ort / als auch bey den Antæcis an dem meßingen Meridiano mit der Kreiden ein Strichlein / richtet den Zeiger auf die obere 12te Stund und drehet alsdann den Globum, biß der Zeiger die untere 12te Stund weise / so sind diejenige / so unter des gegebenen Orts gemachten Zeichen stehen / die Pericæci, unter der Antæcorum ihren Zeichen aber findet man die Antipodes.

Das VI. Capitel.

Von Aufreißung der General- und Particular-
Land-Charten.

S. 1.

MAnn man etwas genauer erwegen wollte / wie vielerley bey Betrachtung des Erd-Kreises und dessen Eigenschaften zu bedenden vorkomme / so solte man sich noch wol verwundern / daß die Menschen der Natur also nachaffen / und den so grossen und weiterschweifigen Erden-Cörper entweder auf einer kleinen Kugel oder auf einer platten Fläche abbilden und vorstellig machen können. Allein wie der Menschliche Fleiß und die grosse Begierde zu allen Wissenschaften nichts unerforschet läßet / also hat der Verstand / vermittelt obgedachter Eintheilung der Erden / der Länge und Breiten nach / so viel gefunden / daß man den ganzen Erdboden in einem Cabinet durchwandern / und welches man in der Natur nimmermehr zu thun vermöchte / den ganzen Erdboden auf einer Kugel oder Fläche / als in einem kurzen Begriff / auf einmal übersehen kan.

§. 2. So viel nun die Erd Kugel selbst / und deren Abbildung betrifft / so wird solche entweder von Metall / Kupffer / Silber / und dergleichen verfertigt / und anfänglich der Equator, die Meridiani secundi und Paralleli gerissen / damit man durch deren Hülffe hernach die Darter nach ihren Längen und Breiten hinein verzeichnen möge / dergleichen die Ost Indianische Compagnie in Holland von Kupffer / dem Diameter nach von 5. Schuben / einem Indianischen König ehedessen verehret. Wie dann auch der unvergleichliche Herzog Friederich von Holstein einen so grossen Globum verfertigen lassen / daß man räumlich darinn sitzen / und innenher die Sterne / aussenher aber den Erd. Kreis ausführlich betrachten können. So hat gleichfalls der fürtreffliche Herr Weigelius zu Jena / einen sonderbar grossen Globum zum Stand gerichtet / dem Diameter nach von 10. und ein halb Schuh / in welchem man gerad hinein gehen / innenher die Sternen mit ihren funkelnden Glanz sitzend oder stehend / ohne einige Verhinderung des sich bewegenden Himmels ansehen / aussenher aber die Erd. Kugel mit ihren Landschaften betrachten / und das ganze Werck / wann man will / zerlegen / und von einem Gemach ins andere gar süglich bringen kan. Oder aber / es wird die Erd. Kugel in 12. Spitzen abgetheilet / und auf ein flaches Kupffer gestochen / von welchem man hernach / mit unbeschreiblichem Vortheil der Zeit und Unkosten / etliche 100. Abdrucke macht / die von Pappen gemachte Kugel damit überziehet / mit den dazu gehörigen Zirkeln und Gestell unterstützet / und zum handfamen Gebrauch neben der Himmels. Kugel zubereitet.

§. 3. Weil man aber solche Globos eines theils nicht wol überall hin mit sich führen / anderstheils auch gar wenig Darter / wegen ihres engen Raums / darauf verzeichnen kan / als hat man endlich / durch Hülffe der Perspektiv, diese Erd. Kugel ins Fläche zu bringen / und in einer Tabell entweder die ganze Erden / oder doch ein Stück davon etwas deutlicher und weitläufftiger abzubilden / sich bemühet ; damit man in denenelben / sowol als auf dem Globo, wie

ein Ort gegen den andern liege / wie weit es von einem zum andern seye / in welche Zonam, Clima und Parallelum es gehöre / was eines Orts Breite und Länge seye / und dergleichen noch vielmehr alsobald finden / und zur Nachricht gebrauchen könne

§. 4. Solcher Land-Charten nun gibt es insgemein vielerley Arten: Dann es sind

1. Tabulæ Universalissimæ, welche den ganzen Erd-Preis / entweder ins gevierdte geleyet / oder in einer länglichten Oval-Figur / oder in zweyen runden Halb-Kugeln abbilden und vorstellen.
2. Tabulæ Universales, welche einen von den so genanneten 4. Welt-Theilen / nemlich Europam, Asiam, Africam oder Americam in sich begreifen.
3. Special- oder Particular-Mappen / in welchen ein ganzes Königreich / oder sonst ein grosses Stück von einem Welt-Theil entworfen ist.
4. Tabulæ Specialissimæ vel Chorographicæ, darinnen eine gewisse Landschaft / Territorium oder Gebiet mit allen kleinen Orten genau abgebildet wird.

§. 5. Ob nun wol alhier mit allen Umständen nicht kan ausgeführt werden / wie solche Tabellen aus dem Grund der Perspectiv zu verfertigen seyen / weil es zu weitläufftig fallen dürfte / auch eigentlich hieher nicht höret: damit aber jedoch die Sache einem Anfänger in etwas deutlicher werden möge / als kan man davon nur dieses beobachten / daß wann die Optici ein Objectum abbilden wollen / es habe auch für eine Figur was es wolle / so setzen sie

1. als ob das Objectum nur von einem Aug / gleichsam von einem Punct / aus einem gewissen Ort oder Stand anaesehen werde.
2. als ob ein Planum oder Tafel zwischen das Objectum und dem Aug in einem gewissen Stand / nahe oder weit von dem Aug gestellet wäre.
3. als ob von allen Puncten des sichtbaren Objecti Strahlen oder Linien auf das Aug zu giengen / und daselbst als in einem Punct zusammen lauffen.

4. Wo nun solche Linien das dazwischen gesetzte Planum antreffen / und gleichsam durchstechen / daselbst lassen sie einen punktirten Abriß des Objecti hinter sich / welchen man durch die ausgezogene Linie gar vollkommen machen müsse.

Also wann man zum Exempel die eine Helffte der Erd-Kugel abbilden wolte / so müste man sich einbilden / als ob unser Aug ausser der Erden an einem Ort in der Luft stünde / und zwar so / daß es entweder gerad über einem Polo oder perpendicular über dem Equatore; oder auch über sonst einem Ort der Erden erhaben wäre. Wann nun gleichfalls ein Planum oder grosse flache Tafel zwischen unser Aug und die Erden also gestellet würde / daß die vom Aug auf das Centrum der Erden gehende Linie auf solches Planum perpendicular fielle / und man sich einbildete / als ob von der Erd-Kugel und zum Ex. von allen Punkten des Equatoris von den Tropicis, Polaribus und Meridianis, auch von allen Städten / Flüssen und Bergen / Linien auf unsern Aug-Punct gezogen wären / so läset sich noch wol fassen / daß alle solche Linien auf dem dazwischen gesetzten Plano gewissen Puncta und Zeichen machenwürden/welche die Figur solcher halben Erd-Kugel vorbilden müsten / und zwar / wann das Aug über dem Polo gestanden wäre / auf solche Art / wie in der 11. Fig. zu sehen / wann es aber über dem Equatore seinen Stand gehabt / auf diese Weise / wie die 12te Figur vorstellet.

§. 6. Wie nun in Verfertigung aller Land-Charten fürnemlich darauf gesehen wird / daß darinn

1. alle Derter gegen die vornehmste Zirkel / den Equatorem, die Parallelos und Meridianos in solcher Weite und Distanz eingezeichnet werden / wie sie auf der Erden selbst sich befinden / damit man der Derter ihre Länge und Breite / ihre Zonam, Clima und anders aussuchen könne.
2. Daß in den Mappen die Länder gleiche Proportion ihrer Grösse / und die einzele Derter nach den Gegenden eben solchen Stand und Weite / wie auf der Erden selbst haben:

Also / ob gleich viel und unterschiedliche Arten / solche Land:Charten zu verfertigen / bey den Authoribus gesungen werden / so wird es doch unnöthig seyn / solche diß Orts alle anzuführen / und werden diejenige Arten / so in nachgesetzten Problematibus angeführet sind / dem Kunst: begierigen Leser indessen hoffentlich genugsame Unterstung geben. Wer aber mehrern Unterricht verlanget / und der Lateinischen Sprach kundig ist / wird solchen bey dem gelehrten Vareno in seiner Geographia Generali gründlich und weitläufftig antreffen.

Von Aufreiffung der Universal-Land:Charten.

Problema I.

Die halbe Erd-Kugel aufzureiffen / daß ein Polus in der Mitte sey.

1. **N**achdem man die Mappen klein oder groß machen will / nachdem muß man in der 11. Figur aus dem Centro P einen grossen oder kleinen Zirkel ABCD beschreiben / der den Equatorem vorstellen wird: dieser muß nun fleißig in seine 360. Grad eingetheilet / und auf jeden 10ten Grad aus dem Centro P gerade Linien gezogen werden / welche die Meridianos darstellen.

2. Damit man aber durch die Parallelos beschreiben möge / so legt man das Lineal auf dem Punct D, und dann nach und nach auf jeden 10ten Grad des Quadranten BC, da dann allezeit das Lineal die Linie CP in gewissen Puncten durchschneidet / welche man mit Reißbley oder sonsten bemercken muß. Durch die gezeichnete Puncten O. Q. S. F. G. L. M. T. beschreibet man aus dem Centro P, eitel Zirkel / welche die Parallelos genug vorbilden.

3. Den Tropicum und den Polar-Zirkel zu beschreiben / zehlet man für jenem / von dem Punct C hinaufwärts / für diesen aber / von dem Punct B gegen das C jedesmal 23. ein halb Grad / leget alsdann das Lineal wieder / wie vorhero auf das D, und die erst bemerckte Grad / so schneidet das Lineal

Tabula Declinationum et Ascensionum p. 75.

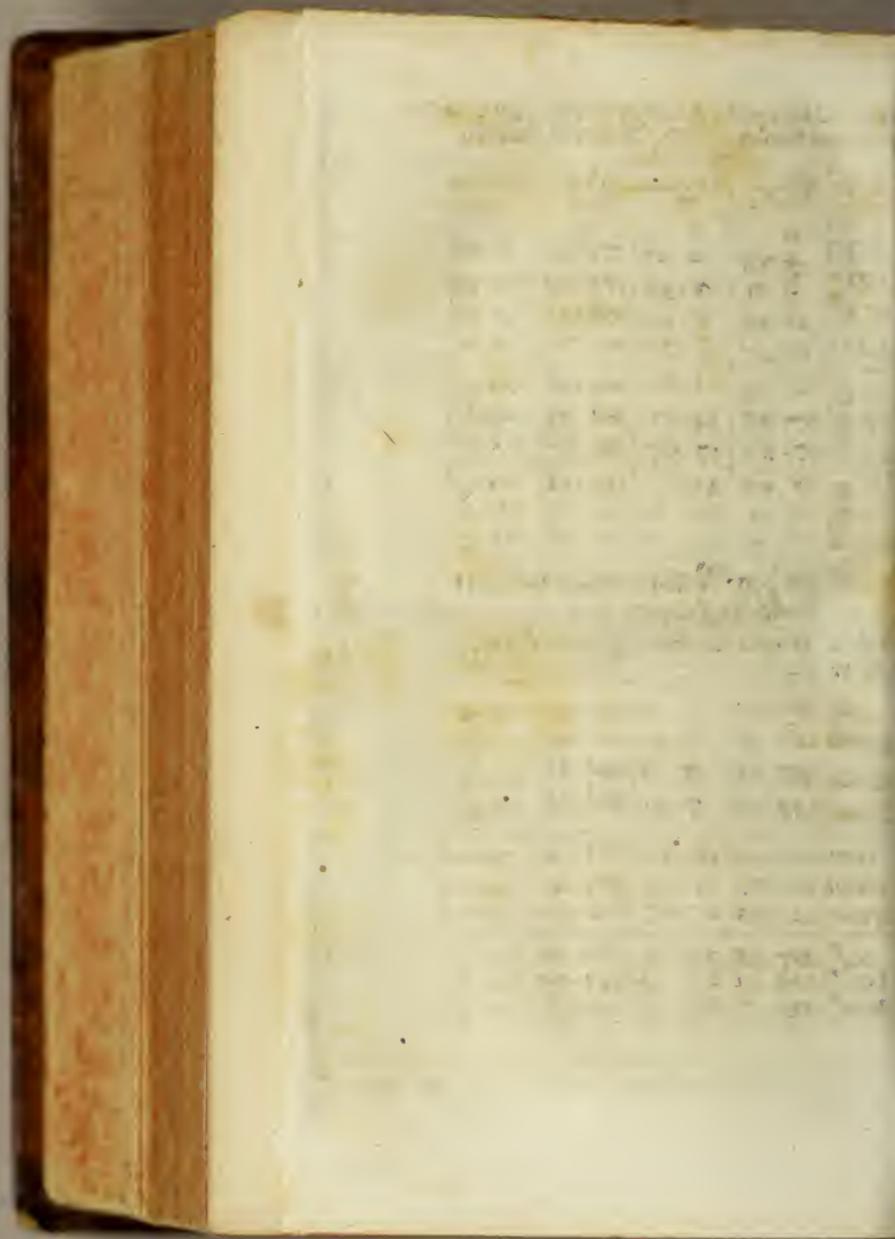
Rektorum für der Ecliptic. Nüternächstlichen
halben Kreisel.

Grad der Ecliptic.	Ascensio Recta.	Declina- tio.	Ascensio Recta.	Grad der Ecliptic.
5.V	0	0	0	25.M
10.V	4.35	2.0	175.26	20.M
15.V	9.11	3.58	170.49	15.M
20.V	13.48	5.55	166.12	10.M
	18.27	7.50	161.33	
0.8	27.54	11.30	62.6	30.8
10.8	37.35	14.51	142.25	20.8
20.8	47.33	17.47	132.27	10.8
0.II	57.48	20.12	122.12	30.8
10.II	68.21	22.0	111.39	20.8
20.II	79.7	23.7	100.53	10.8

Tabell für der Mittäglichen halben
Büch der Ecliptic.

Grad der Ecliptic.	Ascensio Recta.	Declina- tio.	Ascensio Recta.	Grad der Ecliptic.
5.M	184.35	2.0	533.26	25.K
10.M	189.11	3.58	350.49	20.K
15.M	193.48	5.55	346.12	15.K
20.M	198.27	7.50	341.33	10.K
0.M	207.54	11.30	332.6	30.M
10.M	217.35	14.51	322.25	20.M
20.M	227.33	17.47	312.27	10.M
0.7	237.48	20.12	302.12	30.7
10.7	248.21	22.0	291.39	20.7
20.7	259.7	23.7	280.53	10.7

im Anhang.



Lineal die Linie P C wieder in den gehörigen Puncten / durch welche man aus dem Centro P dann wiederum gedoppelte Zirkel für den Tropicum und Polarem beschreibet.

4. Damit aber durch die behörige Helffte von der Ecliptica hinein verzeichnet werden könne / so muß man folgende Hülfß Tabell bey der Hand haben / welche die Declinationem und Ascensionem rectam gewisser Graden in der Ecliptic auf einmal anweist.

5. Wann man nun / Z. E. die Nordische halbe Erd-
Kugel aufreißen will / so muß man zur Verzeichnung derselben halben Ecliptic gewisse Puncta finden / welche / so man sie zusammen ziehet / die 6. Mitternächtliche Zeichen in der Ecliptic vorstellen. Dahero gebet man in die vorhergehende erste Tabell / allwo man / zum Exempel / für dem Anfang oder 0 Grad der Zwilling zu verzeichnen /

o /

findet die Declinationem, 20, 12 / die Ascensionem rectam

o /

aber 57. 48. Setzet man also den einen Fuß des Zirkels in das Centrum P, und thut den Zirkel so weit auf / bis der andere Fuß in der Linie P A den 20sten Grad absteche / dann legt man das Lineal an das Centrum P, und zugleich auf den 27. Grad Equatoris, als die gegebene Ascensionem rectam, und machet mit der erstgenommenen Weite des Zirkels an dem Lineal einen Punct / so ist dadurch der Anfang der Zwilling an sein rechtes Ort verzeichnet: Und auf diese Weise verfähret man mit allen denen in der Tabell verzeichneten Graden der Ecliptic, und hänget die gemachte Puncten durch eine krumme Linie zusammen / so ist dann die Ecliptic fertig.

6. Wann nun alle Zirkel und Linien auf vorgeschriebene Art in einer Figur aufgerissen worden / so verzeichnet man alsdann die Landschaften und vornehmste Städte / nachdem nemlich die Charten groß oder klein ist / jedes nach seiner Longitudine und Latitudine hinein / welche man auf dem Globo, oder auch in denen dazugefertigten Catalogis bey allen Geographischen Scribenten finden kan / so ist die halbe Erd-Kugel auf solche Art völlig fertig.

Proble-

Problem a II.

Die halbe Erd-Kugel aufzureißen/ daß der Equator mitten durchgehe und man beide Polos sehe.

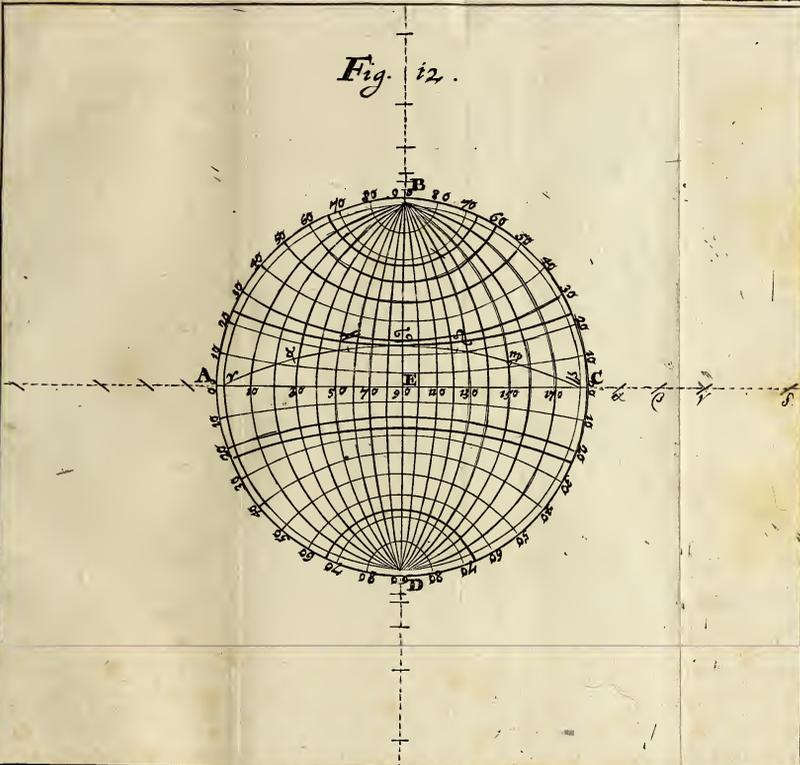
1. **M**an beschreibet $Z. E.$ in der 12. Figur aus dem Centro E einen Zirkel nach Gefallen / und theilet ihn durch die Linien AEC und BED in

4. Quadranten / unter welchen die Linie AEC den Equatorem, die Linie BED aber den 90sten Meridianum vorstellet. Ferner theilet man jeden Quadranten in seine 90. Grad / und schreibet überall die Zahlen dazu von dem Equatore AEC an / gegen beide Polos B und D .

2. Alsdann theilet man den Equatorem AEC , wie auch den Meridianum BED von 10. zu 10. Graben / auf eben die Art / wie in dem vorhergehenden Probleme die Linie PC zu theilen angewiesen worden. Nämlich man leget das Lineal auf den Polum D , und zugleich nach einander auf jeden 10ten Grad in den Quadranten BC , wodurch das Lineal in der Linie EC auch gewisse u. proportionirte Theile abschneiden wird. Hernach trägt man solche bemerckte Theile mit dem Zirkel auf die Linien EB , EA und ED , so daß der eine Fuß des Zirkels allezeit in dem Centro E stehen bleibe / der andere aber auf die erstgemeldete 3. Linien / mit jeder Weite allezeit herum gewendet werde / so sind alle vier Linien nach ihrer Proportion recht ausgetheilet. 1

3. Die andern Meridianos nun zu beschreiben / so muß man die Linie AEC auf beeden Seiten mit blinden Strichen erlängern / und alsdann das Lineal wieder an den Polum D , aber zugleich nacheinander auf jeden 10. Grad des Quadranten DC legen / so bemercket das Lineal auf der erlängerten Linie die Punkten $a. b. c. d. e. u. a. m.$ Dann also wird die Linie a der Diameter des Meridiani von 10. Graben / daher wann man solche Linie mit dem Zirkel halbiret / und durch den 10ten Grad in Equatore, wie auch durch die beide Polos einen Zirkel-Bogen beschreibet / so hat man den begehrtten Meridianum. Mit eben dieser Weite des Zirkels aber kan auch der Meridianus von 170. Graben verzeichnet werden.

Fig. 12.



Wann man eine gewisse Landschaft / oder .. ganzes
König.

Königreich in eine Mappen verzeichnen will / so muß man

1. Auf einem Globo zehlen / oder aus andern Observationibus vorher wissen die Grad und Minuten / die Breite / welche die Landschaft gegen Mittag und Mitternacht einschließen / und derselben Latitudinem oder Breite anzeigen. Z. E. Wann man eine Tabell von Franckenland gefertigen solte / so findet man auf dem Globo, oder in der Tabell des ganzen Teutschlands / daß Franckenland gegen

Mittag bey nahe ansange bey $48. 40.$ und gegen Mitternacht hinauf gehe biß auf $50. 50.$ Wann nun die kleinere

Breite von der größern abgezogen wird / so bleiben $2. 10.$ welche die Breite des Franckenlands anzeigen.

Größere Breite	$50. 50$
Kleinere Breite	$48. 40$

Breite des Franckenlands. $2. 10$

2. Muß man solche Grad zu Minuten machen / nemlich / daß man sie mit $60.$ multiplicire / und die dabey befindliche Minuten dazu addire. Als in dem vorigen Exempel ist die gefundene Breite $2. 10$

60

$130. \text{Min.}$

3. Solche Minuten dividirt man mit 10 / oder schneidet vielmehr die letzte Zahl ab / so kommen die Minuten-Reihen heraus / in welche die Mappen nach der Breite zu theilen ist / nemlich in unserm Exempel $13.$ solcher Minuten-Reihen.

4. Nachdem man nun die Land-Charten groß oder klein zu machen gedencet / nachdem beschreibet man eine kleine oder grosse viereckigte Figur $E C F D$, wie hier Z. E. die $13.$ Fig andeutet / und richtet aus der untern Linie $D F$ ihren

FRANCONIÆ TABVLA.

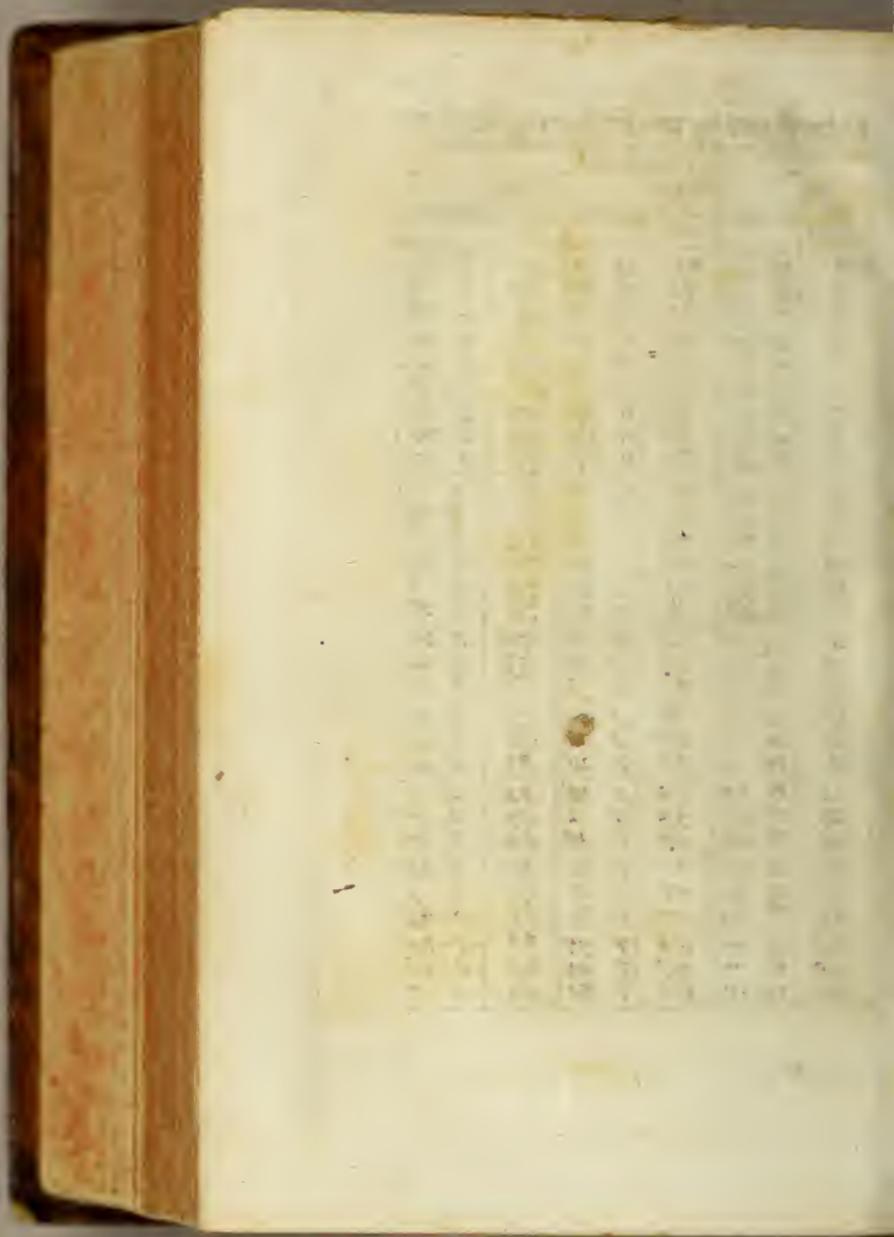
Fig. 13.





Tabell welche weist wie viel Weile
 ein Grad Longitudinis in jedem Parallelo
 oder Polus hieße hette.

Polhöhe oder Grade des orts.	Weil Min	Polhöhe oder Grade des orts.	Weil Min	Polhöhe oder Grade des orts.	Weil Min
1	14. 59	31	12. 51	61	7. 16
2	14. 59	32	12. 45	62	7. 2
3	14. 58	33	12. 39	63	6. 48
4	14. 57	34	12. 26	64	6. 34
5	14. 56	35	12. 17	65	6. 20
6	14. 55	36	12. 8	66	6. 6
7	14. 53	37	11. 59	67	5. 52
8	14. 51	38	11. 49	68	5. 38
9	14. 48	39	11. 39	69	5. 23
10	14. 46	40	11. 29	70	5. 8
11	14. 43	41	11. 19	71	4. 53
12	14. 40	42	11. 9	72	4. 38
13	14. 37	43	10. 58	73	4. 23
14	14. 33	44	10. 47	74	4. 8
15	14. 29	45	10. 36	75	3. 53
16	14. 25	46	10. 25	76	3. 38
17	14. 21	47	10. 14	77	3. 22
18	14. 16	48	10. 2	78	3. 7
19	14. 11	49	9. 50	79	2. 52
20	14. 6	50	9. 38	80	2. 36
21	14. 0	51	9. 26	81	2. 20
22	13. 54	52	9. 14	82	2. 5
23	13. 48	53	9. 2	83	1. 50
24	13. 42	54	8. 49	84	1. 34
25	13. 36	55	8. 36	85	1. 18
26	13. 29	56	8. 23	86	1. 3
27	13. 22	57	8. 10	87	0. 47
28	13. 15	58	7. 57	88	0. 31
29	13. 7	59	7. 44	89	0. 16
30	12. 59	60	7. 30	90	0. 0



den mittlern Punct B eine perpendicular A B auf / welche den mittlern Meridianum der Mappen vorstellig machet. Dieser Meridianus A B, wie auch die zwey äussern F C und D E werden in so viel gleiche Theile getheilet / als man Minuten-Reihen vorher gefunden hat; wie sie dann auch in unserm Exempel alle 3. in 13. gleiche Theile getheilet worden sind.

5. Zu den zweyen äussersten Meridianis werden die gehörigen Grad und Minuten-Zahlen / wie es die Latitudo erfordert / beygesetzt / und allezeit durch 20. oder 30. Minuten ein Parallelus gezogen / wie aus der 13. Figur selbstn gar leichtlich zu ersehen seyn wird.

6. Unter solchen Parallelis müssen die 2. äussersten / nemlich der obere B A C und der untere D B E gleichfalls in ihre Minuten-Reihen / der Länge nach / eingetheilet werden. Welche Minuten-Reihen in der Länge dann desto kleiner sind / als die vorigen Minuten-Reihen in der Breite / je näher die Tabell bey dem Polo zu ligt.

7. Damit man nun die rechte Grösse dieser Minuten-Reihe finden möge / so beschreibet man / wie in der 14. Figur zu sehen / einen gleichseitigen Triangel K L M, dessen jede Seiten 15. Minuten-Reihen / der vorher gemachten Breiten nach / halte / und mit ihren gehörigen Zahlen 1. 2. 3. 4. bis auf 15. bezeichuet seyen. Alsdann ziehet man von jeder Minuten-Reihen auf der Grund-Linie L M gerade Linien zu der Spitze des Triangels K, so wird das Instrument darzu fertig seyn.

8. Nach diesem nimmt man hernach gesetzte Tabell zu Hülf / welche weiset / wie viel Meilen / und Meilen-Minuten einem Grad in jedem Parallelo oder Latitudine zukommen.

9. Wann man nun die 2. äussersten Parallelis einer Land-Charten nemlich den obern und untern / oder ihre Breite und Polus-Höhe / unter der Reihe der Graden suchet / so stehen ihnen die Meilen und ihre Minuten gleich zur Seiten. Als in gegenwärtigen Exempel ist der

obere Parallelus des Franckenlands 50. 50 / unter welcher

Der Polus-Höhe in erstgesetzter Tabell ein Gradus Longitudinis hält 9. Meilen und 28. Minuten / oder bey nahe neun ein halb Meilen. Hingegen der untere Parallelus

des Franckenlands ist 48. 40. unter welcher Breite oder Polus-Höhe ein Gradus Longitudinis 9. Meilen und 54. Minuten / oder bey nahe 10. Meilen hält.

10. Die gefundene Anzahl der Meilen zeichnet man zu beeden Seiten des Trianguls oder Instruments / und ziehet dadurch 2. der Bas Parallel-lauffende Linien / welche dann von denen oben herab gehenden Linien des Instruments nach ihrer gehörigen Proportion getheilet werden / und also bey der kleinern Linie weisen / wie groß die obern Minuten-Reihen seyn müssen / durch die größere Linie aber die Gröste der untern Minuten, Reihen andeuten. Also wann im obigen Exempel der gleichseitige Triangul KLM recht aufgerissen / und überall in seine 15. Minuten-Reihen getheilet worden / so setzet man erstlich die für den obern Parallelum EAC gefundene neun eine halbe Meilen auf des Trianguls beede Seiten KL und KM, und ziehet sie mit einer Linie zusammen / so hat man die Minuten, Reihen und ihre Gröste für den obern Parallelum EAC. Auf gleiche Weise nimmt man die für den untern Parallelum DBF. gefundene 10. Meilen auf des Trianguls beeden Seiten KL und KM, und ziehet sie mit einer Linie zusammen / so bekommt man die Gröste der Minuten, Reihen für dem untern Parallelum DBF.

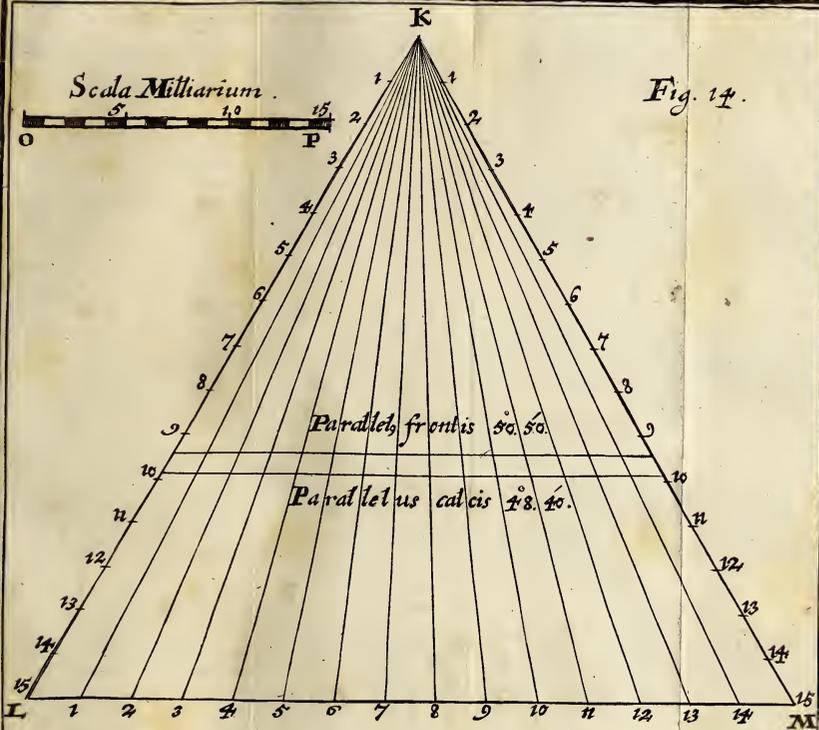
11. Alsdann fasset man eine solche Minuten-Reihen mit dem Zirckel / und träget sie / die größern zwar in dem untern / die kleinern aber in dem obern Parallelo, von dem mittlern Meridiano der Charten an / ordentlich nacheinander zu beeden Seiten hinaus / so oft man kan / bis an die äußerste Meridianos, bezeichnet sie mit ihren gehörigen Graden und Minuten der Länge / und ziehet durch jede Grad / oder auch durch jede 20. oder 30. Minuten einen Meridianum. Als Z. E. weil man weiß / daß der

mittlere Grad der Länge nach / in Francken bey nahe 32. 30. von

Scala Milliarium



Fig. 17.





von etlichen gesezet werde / als ist auch solche Zahl dem mittlern Meridiano A B beygefüget / und die andern Minuten oben und unten mit einem Zirkel hinaus getragen worden / wie sie der Ordnug nach folgen / die Meridiani aber sind allezeit durch 30. Minuten gezogen.

12. Die Scala Milharium oder der Maassstab der Meilen zu solchen Particular-Charten kan leicht gemacht werden / wann man von dem äussersten Meridiano E D mit

einem Zirkel einen ganzen Grad / Z. E. von 49. bis 50 fasset / und auf der Seiten / wie hier in der 14. Figur auf eine absonderliche Linie O P sezet / und in 15. gleiche Theile eintheilet / so werden solche Theile so viel Meilen darstellen.

13. Und ist also nichts mehr übrig / als das man die Orter selbst in Francken / wie auch etliche benachbarte in die Land-Charte hinein verzeichne: Und zwar die vornehmste nach ihrer Länge und Breite / also / das man die gegebene Länge eines Orts sowol unten bey D F, als oben bey E C zehle / und ein Lineal auflege: alsdann die gegebene Breite an dem Meridiano E D mit einem Zirkel von unten auffasse / und an das Lineal auch von unten aufseze / so wird der andere Fuß des Zirkels in der Tabell am Lineal den verlangten Ort abstechen.

14. Die geringere Ort werden vermittelst der Distanz in Meilen eingetragen / so sie von zweyen bekannten Ortern haben. Dann man darff nur solche Weite mit dem Zirkel auf dem Maass- Stab der Meilen O P fassen / und aus den zweyen bekannten Orten einen neuen Durchschnitt machen / gegen die Gegend / wo der gesuchte Ort von den 2. gegebenen hin lieget / so weist derselbe so bald den begehrtten Ort.

An statt eines Exempels können nachfolgende Orter auf beide Fälle dienen:

f

1. Etliche

Etlliche Dertter in Francken nach ihrer Länge und Breite /		Länge.	Breite.
		o /	o /
1. Nürnberg	1 1 1 1	33. 9	49. 26
2. Würzburg	1 1 1 1	31. 50	49. 44
3. Coburg	1 1 1 1	33. 0	50. 20
4. Regensburg	1 1 1 1	34. 18	48. 58
5. Saalfeld	1 1 1 1	33. 26	50. 47
6. Wertheim	1 1 1 1	31. 16	49. 46

2. Etlliche Dertter / welche von Nürnberg und Würzburg eine gewisse Distanz haben /

	Weite		
	von Nürnberg	von	Würzburg
Forchheim	5 Meilen.	12.	1 Meilen
Neustadt	5 $\frac{1}{4}$	8 $\frac{1}{4}$	gegen
Bamberg	9	10 $\frac{1}{2}$	Mitter-
Gemünd	17	6	nacht
Rotenburg	9 $\frac{1}{2}$	8 $\frac{1}{4}$	gegen
Dünckelspül	10 $\frac{1}{2}$	12 $\frac{1}{2}$	Wittag.

Das VII. Capitel.

Von der Schiff, Rosen der See, oder Paß Charten / und denen Rhomben.

MJetwol man nichts gründliches allhier von der Schiff, Kunst anführen kan / welches man nicht von den Schiff, Leuten entlehnen müste / und man in Teutscher Sprach nicht eigentlich von der Sache reden kan / weil die hierzu bequeme / und auf den Schiffen gebräuchliche Wörter und Red:Arten bey uns in Teutschland unbekandt sind: so soll doch indessen nur so viel gemeldet werden / als zur Erkänntnis des Schiff, Compasses und der See:Charten mögte dienlich seyn können.

S. 2. Nun bestehet zwar sonsten die Schiffarts:Kunst auf dreyen Stücken / deren 1. ist die Schiff: Bau: Kunst / welche

welche weiset / was so wol bey der Materie / Figur und Grösse des Schiffs / ingleichem was bey dem Steuer / Rudern / Mast. Bäumen / Segeln / Anckern und andern Stücken zu beobachten seye. Der 2. Theil weiset / wie man die Schiffe recht beschweren / oder wie es heisset / belasten soll / damit sie für den Sturm- Winden desto sicher seyen / und ihre rechte Tiefe im Wasser haben. Der 3. Theil ist die Steuer- Kunst / durch welche das Schiff regieret / und auf gewisse Derter und Gegenden zu jeder Zeit gerichtet wird. Die zwey ersten Theile gehören mehr zur Mechanic und Static, dahero auch von denselben dieses Orts weiter nichts zu gedencken ist: von dem 3ten aber / welcher ganz auf die Geographie sich gründet / ist zu wissen / daß er hauptsächlich auf 4. Stücken beruhe. Dann da zu gehöret

1. eine Wissenschaft der Special- Geographie von der der Länder Eigenschaften.
 2. daß man die Plagas oder Gegenden an jedem Ort finden könne.
 3. daß man wisse die Linie / nach welcher man von einem Ort zum andern schiffen muß.
 4. daß man wisse / was alle die Derter / auf welche man im Schiffe zukommet / für eine Lage oder Stand gegen dem Ort haben / dahin man zu schiffen gedencket.
5. 3. Bey der Länder Eigenschaft und deren Erkännt-
auf muß man acht haben.
1. auf die Vorgebürge / Krümme der Ufer / Meer- Enge / Berge / Meer- Tieffen / Inseln / gewisse Kennzeichen eines jeden Ufers / und wie die Derter aussehen / da man anlanden oder frisches Wasser haben muß / welches zwar eines theils aus der Special- Geographie und den Pass- Charten / jedoch viel besser und leichter aus der Erfahrung er- lernet werden kan.
 2. auf die General- und Special- Winde / auch auf die / so an gewissen Orten zu gewissen Zeiten wehen / daran so viel gelegen / daß man ohne derselben gründliche Erkänntnus auf der See gar nicht fortkommen kan.

3. auf die Ebbe und Flut eines jeden Orts / und wohin an jedem Ort des Meers ihre Bewegung gehe / damit das Schiff nicht auf den Sand, Räncken sitzen bleibe / oder sonst in Gefahr gerathe.

§. 4. Die Plagas und Gegenden an einem jeden Ort zu finden / war bey den Alten sehr schwer und mißlich / weil ihnen der Vortheil mit dem Magneten unbekandt war. Nachdem man aber etwann vor 300. Jahren bey dem Magnet, Stein / über sein sonst allezeit bekandtes Eisen an sich ziehen / auch diese sonderbare Eigenschafft gefunden / daß eine von ihm bestrichene und bewegliche eiserne Nadel sich allezeit gegen Mitternacht kehre / so hat man bishero durch solche Magnet, Nadel die Gegenden leichtlich finden können. Dann wann nur eine Gegend 3. E. Mitternacht richtig bekandt ist / so geben sich die andere gar leicht von sich selbst. Weil aber der Magnet nicht an allen Orten gerade und just Mitternacht zeigt / sondern an etlichen Orten gegen Morgen / an etlichen gegen Abend abweicht / und auch dieses an einem Ort nicht beständig / indem solche Abweichung nach etlichen Jahren sich verändert / und gemeinlich abnimmt / als muß man vor allen Dingen gewiß seyn / wie weit der Magnet an jedem Ort abweiche. Und findet man zwar hin und wieder hiervon bey den Autoribus sonderbare hierzu gefertigte Tabellen / welche aber noch nicht allerdings richtig / und deswegen auch hieher nicht gesetzt worden sind.

§. 5. Was aber den Schiff, Compaß und dessen Verfertigung anbelanget / so ist insgemein bekandt / daß solcher sich nach dem Horizont richte / und nach denselben Gegenden eingetheilet seye : dann ob schon um den Horizont herum unzählliche Gegenden ligen / so hat man doch farnemlich 4. Haupt, Gegenden gesetzt / zwischen denselben noch eine gewisse Anzahl Neben, Gegenden erwählet / und solche alle von den Haupt, Gegenden benahmet. Und also wird derjenige Strich vom Horizont / wohin der Mitternacht, Polus zielet / Nord / die gegen über aber auf Mittag zu liegende Gegend Sud genennet : gleich;



gleichwie die von beyden just 90. Grad abliegende / und gegen Morgen sich erstreckende Gegend Ost / die aber gerad gegen Abend sehende Gegend West heisset.

s. 6. Die nun in der Mitte zwischen zweyen solchen Haupt Gegenden ligende Plaga wird mit einem von beeden zusamm gesetztem Wort benennet / doch also / daß Nord und Sud allezeit vora gesetzt werden / und heißen also solche 4. Gegenden.

Nord: Ost
 Nord: West.
 Sud: Ost
 Sud: West.

Weil aber zwischen diesen und den 4. Haupt. Gegenden sich in der Mitte überall noch 8. andere Neben. Gegenden finden als bekommen auch diese von den zweyen Gegenden / zwischen welchen sie ligen ihre Namen / doch daß wiederum die Haupt. Gegend der Neben. Gegend vorgehe / nemlich :

Nord Nord Ost	Ost: Nord Ost
Sud: Sud Ost	Ost: Sud Ost
Nord: Nord West	West: Nord West
Sud: Sud West	West: Sud West.

Zwischen diesen und den vorigen / und also in allen zwischen 16. Gegenden finden sich endlich in der Mitte noch 16. andere Gegenden / welche / weil sie nicht weit von dem Haupt. Gegenden / oder denen in der Mitte ligenden Neben. Gegenden abstehen / fast mit ihnen gleichen Namen führen : und also heißen die beyde den Haupt. Gegenden zur Seiten stehende Plaga.

Nord gen Osten	Nord gen Westen
Ost gen Norden	Ost gen Suden.
Sud gen Osten	Sud gen Westen
West gen Norden	West gen Suden.

Die aber an den fürnehmsten Neben. Gegenden ligen heißen :

Nord: Ost ge 1 Norden	Nord: Ost gen Osten.
Sud: Ost geu Süden	Sud: Ost gen Osten.
Nord: West gen Norden	Nord: West gen Westen
Sud: West gen Süden	Sud: West gen Westen.

§. 7. Wie aber solche Gegenden ordentlich aufeinander gehen / ist aus der 10. Figur leichtlich abzunehmen / und zugleich auch daraus zu schliessen / wie solche Schiff: Rose zu verfertigen seye / wann man nemlich den Zirckel anfangs in 4. gleiche Theile eintheilet / und die Haupt, Gegenden in ihre Ordnung dazu verzeichnet ; dann alsdann darff man solche Gegenden nur immer halbiren / und auf erst angeführte Weise die Namen darzu zeichnen / so ist die Schiff: Rose verfertiget. Auf welche man dann unterher eine mit dem Magnet bestrichene Nadel entweder gerad unter Nord und Sud / oder von beeden etwas ab / nach des Magnats an einem Ort gefundenen Abweichung / vest machet / und in einer Cap: sul auf einen mehingen Stefft perpendicular setzet / daß sie sich frey bewegen könne / so ist der Schiff: Compas richtig / und wird alsdann die Gegenden / und die von solchen Gegenden wehende / mit gleichen Namen belegte Winde ordentlich weisen.

§. 8. So leicht man nun also die Gegenden eines Orts / da man ist / finden kan / so schwer ist es hingegen die Linie / nach welcher man von einem Ort zum andern schiffen muß / zu erforschen / und ist hierinn zwischen den Reisen zu Land / und denen zu Wasser ein sehr grosser Unterscheid. Dann zu Land gehen die Wege meistens gerad zu / nach der Orter ihrer kleinsten Distanz gegeneinander : Zu Wasser aber gehet der Weg bisweilen zwar dem Zirckel nach / meistens aber machet er eine krumme Schlangen: Linie / nachdem es der sogenannte Rhombus erfordert. Es sind aber die Rhombi solche Linien / welche mit allen und jeden Meridianis, durch welche sie gehen / einerley Winkel machen / und in denen alle Puncta auf einerley Gegend zu ligen :
nach

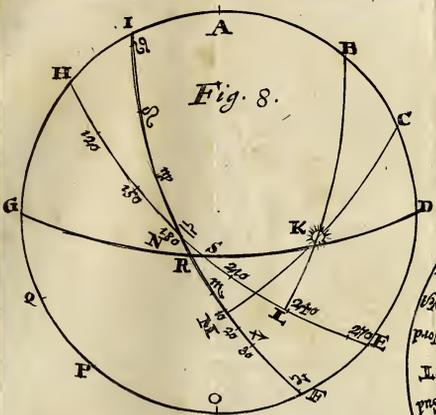


Fig. 10.

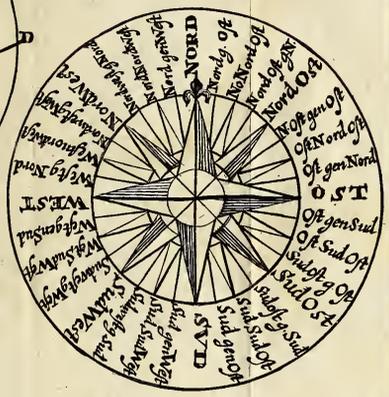
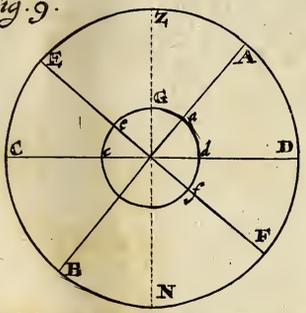


Fig. 9.





nach welchem man auch schiffen muß / wann man an allen Orten immer auf eine Gegend zufahren will. Solche Rhomben werden in allen 8. gezelet/ aus welchen die 2. so gegen Nord und Sud gehen / mit dem Meridiano übereinkommen / und die gegen Ost und West einen Parallelum Equatoris beschreiben / die andere darzwischen liegende aber sich immer um den Polum herum drehen / und doch nimmermehr denselben antreffen.

§. 9. Woraus dann anjeko gar wol kan abgenommen werden / daß / wann das Ort / dahin man zu schiffen gedencet / mit dem Ort / da man abstößet / einerley Länge hat / und also beide unter einen liegen / so müsse das Schiff auch immer gegen Mitternacht oder Mittag gerichtet werden.

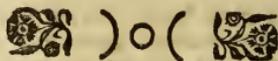
2. Wann beide Orter unter dem Equator oder auch in einem Parallelo liegen / und also einerley Breiten haben / so müsse man immer gegen Morgen oder Abend schiffen. Welches bey denen Orten im Equatore leicht abzunehmen ist / weil daselbst ein Ort gegen den andern in solche Gegend hin liegen muß. In einem Parallelo aber ist es gleich Anfangs nicht so wol zu verstehen / weil ein Ort gegen dem andern daselbst immer auf eine andere Gegend / als nach Osten oder Westen liegt : Allein wann man aus dem vorhergehenden §. erweget/daß an einem jeden Ort der Ost- und West-Rhombus einen Parallelum Equatoris, und also mit allen Meridianis einerley Winkel mache / so siehet man alsobalden / daß das Schiff nach solchem Rhombo nothwendig auf das andere Ort zukommen müsse / da es / wann man auf die Gegend / dahin ein Ort von dem andern ligt / schiffen wolte / nimmermehr dahin gelangen / sondern durch unzählige Krümme immer um den Polum herum irren würde.

3. Wann aber beide Orter unterschiedliche Länge und Breite haben / und also weder unter einem Meridiano noch Parallelo liegen / wie meistens geschieht / so zeichnet man beeder Orter Latitudines

gudines an dem mesingen Meridiano, und suchet auf dem Globo, ob nicht des einen Orts Parallelus eine Schiff-Rosen / oder vielmehr solche 28. Rhombos in sich habe / und wann sich eine findet / so rucket man solche an den Meridianum unter ihre Latitudinem, zehlet alsdann die Differenz / welche zwischen beeder Orter ihre Longitudine ist / und rucket den Globum auf die Seiten / wo der andere Ort zu liget / so lang bis so viel Gradus Aequatoris den Meridianum durchstrichen / als die Differentia Longitudinis in sich begreiffet. Alsdann siehet man / ob von solcher Schiff-Rose ein Rhombus durch des andern Orts Breite streiche / auf welchen Fall dann solches der rechte Rhombus ist / und die Gegend weiset / wohin das Schiff gerichtet werden müsse / wann es an das andere Ort kommen wolle. Triffet aber kein Rhombus gerad an des andern Orts Breite / so nimmet man das Mittel zwischen zweyen oben und unten durchstreichenden Rhombis, aus welchen man dann die Gegend wiederum finden kan.

Wann aber gar weder in eines noch des andern Orts Parallelo eine Schiff-Rose vorhanden ist / so nimmet man die nächste / welche um einen oder andern Parallelum herum gefunden wird / und verfähret damit auf erstgeneldte Weise / so wird man den Rhombum noch ziemlich genau finden.

S. 10. Es hat zwar Adrianus Metius noch ein und andere Art solche Rhombos zu finden / welche sehr genau zutreffen / allein weil solche / theils wegen vielen Rechenens / sehr mühsam / theils auch ziemlich weitläufftig sind / als wollen sich solche ditzmal allhier nicht anführen lassen / und wird sich auch endlich ein Anfänger mit diesem Bericht indessen hoffentlich befriedigen können.





Register derer Capitel über die Erklärung
des Himmels und der Erden.

Das I. Capitel.

Von der Sphæra und ihren Zirkeln.	pag. 1.
Von den Polis.	3
Vom Horizont.	ibid.
Vom Vertical-Punct und Zirkeln.	5
Von Sphæra Recta.	ibid.
Von Sphæra Obliqua.	6
Von Sphæra Parallela.	ibid.
Vom Meridiano.	7, 8
Vom Equatore.	8, 9
Von Declinations-Zirkeln.	10, 11
Wie eines Sterns Ascensio Recta und Declinatio zu finden.	ibid.
Wie eines Orts Longitudo und Latitudo zu finden.	11
Von den Circulis Diurnis und Parallelis.	ibid.
Von der Ecliptica.	12, seqq.
Von Abtheilung der Himmlischen Zeichen.	12, seqq.
In welchem Grad und Zeichen die Sonne jedes Tages seye.	14, 15
Von den Aspecten.	16
Vom Zodiaco und Coluris.	17
Von den Tropicis.	18
Von den Circulis Longitudinum Cœlestibus.	19
Wie eines Sterns Longitudo und Latitudo zu finden.	ibid.
Von den Polar-Zirkeln.	20
Von den Circulis Positionum.	ibid.
Wie die Himmels Kugel auf jede Stunde gebührend zu richten sey.	22

Das II. Capitel.

Von den Sternen.	p. 23
Von des Himmels Substanz.	ibid.
	Von

Register dierer Capitel.

Von den Planeten.	p. 24
Von den Fix-Sternen.	ibid.
Beschreibung des Sterns-Himmels.	25. seqq.
Von der Milch-Strasse.	31. 32
Von Cometen und neuen Sternen.	33

Das III. Capitel

Von der Latitudine oder Breite der Erden.	p. 33
Von der Breite eines jeden Orts	34
Probl. 1. Eines Orts Latitudinem zu finden.	36
Probl. 2. Welche Orter einerley Latitudinem haben.	37
Probl. 3. Eines Orts Breite am Himmel zu finden.	ibid.

Das IV. Capitel.

Von der Longitudine oder Länge der Erden.	p. 38
Von dem ersten Meridiano.	39. seqq.
Von der Länge eines jeden Orts.	41. seqq.
Probl. 1. Eines Orts Longitudinem zu finden.	43
Probl. 2. Welche Orter einerley Longitudinem haben.	ibid.
Probl. 3. Durch die Länge und Breite eines Orts den Ort selbst zu finden.	44
Probl. 4. Eines Orts Länge am Himmel zu finden.	45. seqq.
Probl. 5. Wie weit zwey Orter voneinander liegen.	47. seqq.

Das V. Capitel.

Von den Zonis, Climatibus und Parallelis.	p. 51. seqq.
Von den Arcis und Amphiscis.	54
Von den Heteroscis.	55
Von den Periscis.	ibid.
Von der unterschiedlichen Tage; Länge	55. seqq.
Von den Climatibus.	56
Von den Parallelis.	57
Tabula Climatium & Parallelorum.	58
Von den Pericæis.	ibid.
Von	ibid.

Register dierer Capitel.

Von den Antæcis.	p. 59
Von den Antipodibus.	60
Probl. 1. Wem die Sonne jeden Tag Vertical werde.	62
Probl. 2. Die 2. Lage zu finden / da die Sonne einem Ort in Zona torrida Vertical wird.	ibid.
Probl. 3. Wann die Sonne auf jedem Tag in Zona Frigida nicht mehr untergehe.	63
Probl. 4. Die 2. Lage zu finden / da die Sonne in einem Ort in Zona Frigida nicht untergehet	64
Probl. 5. Die Tags-Länge eines jeden Orts auf jeden Tag zu finden.	65
Probl. 6. Um welche Stunde die Sonne an einem Ort jedes Tags auf- und untergehe.	66
Probl. 7. Den längsten und kürzesten Tag eines Orts zu finden.	ibid.
Probl. 8. Aus dem längsten Tag eines Orts Breite zu finden.	ibid.
Probl. 9. Wann eines Orts Stunde bekannt / zu finden / wie viel Uhr es an einem andern Ort seye.	67
Probl. 10. Welchem Ort die Sonne jede Stunde vertical seye.	ibid.
Probl. 11. Wem die Sonne zu jeder Stunde auf- oder untergehe.	68
Probl. 12. Eines Orts Pericecos, Antæcos und Antipodes zu finden.	70

Das VI. Capitel.

Von Aufreißung der General- und Particular-Land-Charten.	70
Vom Unterschied der Land-Charten	72
Probl. 1. Die halbe Erd-Kugel aufzureißen / daß ein Polus in der Mitte seye.	74
Probl. 2. Die halbe Erd-Kugel aufzureißen / daß der Equator mitten durchgehe.	76
Probl. 3. Eine Particular-Land-Charten aufzureißen.	77

Das VII. Capitel.

Von der Schiff-Rosen / den See- oder Paß-Charten / und denen Rhomben.	82
Von	

Register derer Capitel.

Von den Schiff-Fahrten.	85
Von dem Magnet.	ibid.
Von den Plagis und Gegenden.	85
Wie die Schiff-Rosen zu machen.	86
Von den Rhombis.	ibid.
Wie der Weg des Schiffs zu finden.	88

E N D E.

Bey denen Verlegern dieses Buches/
sind nebst vielen andern Büchern/
auch zu bekommen:

Acxteilmeyers (Stanisl. Reinh.) immerwäh-
render allgemeiner Calender der Natur
und Zucht, Kunst und Wissenschaft,
Tugend und Gesundheit, Vernunft und
Weisheit, Wirthschafft und Vergnüg-
lichkeit, Erbauung der Gemüths-Ruhe
und Pflanzung der Seeligkeit. 4to.

Beers (J.C.) Trauer-Bühne, derer vor-
nehmsten unglücklichen Begebenheiten,
so sich in der ganzen Welt von 1601.
bis 1710. mit allerhand Personen zuge-
tragen in 3. Theilen. 8vo.

Beschreibung des Königreichs Neapolis und
kurze Historie dessen, was sint dem Tode
Königs Caroli II. bis jeko darinnen vor-
gegangen, mit Kupffern. 8vo.

Be:

- Beschreibung Italiens, mit Kupffern. 12mo.
 - - des Mayländischen Staats, mit
 Kupffern. 12mo.
 - - des Königreichs Preussen, mit Kupf-
 fern. 12mo.
 - - des Königreichs Portugall, mit Kupf-
 fern. 12mo.
 - - des Fränckischen Creyßes, mit Kupf-
 fern. 12mo.
 - - des Bayrischen Creyßes, mit Kupf-
 fern. 12mo.
 - - des Schwäbischen Creyßes, mit Kupf-
 fern. 12mo.
 - - des Chur- oder Nieder- Rheinischen
 Creyßes, mit Kupffern. 12mo.
 - - derer Königreiche Sicilien und Sar-
 dinien, nach ihrer heutigen Beschaf-
 fenheit, mit Kupffern. 12mo.
 - - des Ottomannischen oder Türckischen
 Reichs, wie es heut zu Tage aus-
 siehet, mit Kupffern. 8vo.

Cluverii (Philippi) Spiegel der ganzen Welt,
 worinnen man, vermittelst 34. besonde-
 rer Blicke, alle Reiche und Länder &c.
 in allen 4. Welt- Theilen beschauen
 kan, mit vielen Land- Charten versehen.
 12mo.

von

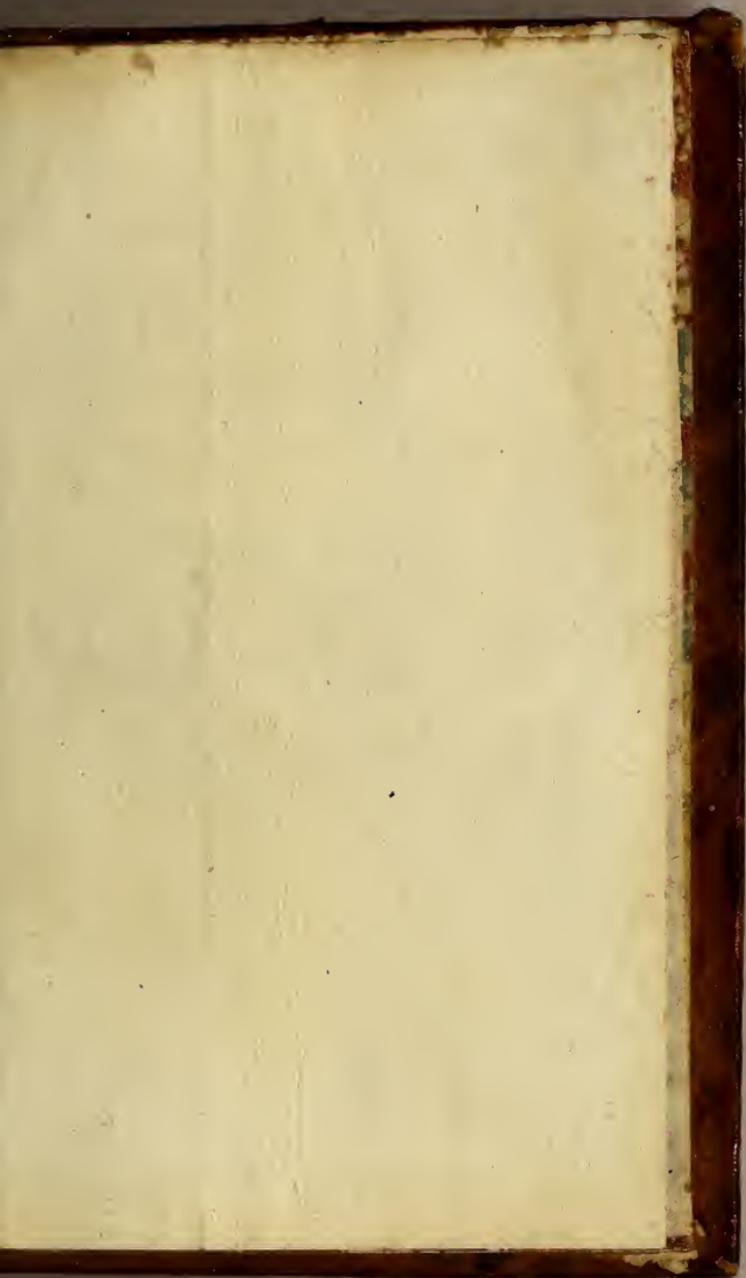
70-4
F. 6
von Zimhoff (Andr. Lazari) Historischer
Bilder:Saal, oder kurze Historia Uni-
versalis, vom Anfange der Welt bis auf
das Jahr 1713. in 7. Theilen, und
einem besondern Anhange, derer jeder
mit vielen saubern eingedruckten Kupf-
fer:Stichen versehen, ist in groß 8vo.
NB. Es wird auch jeder Theil separatim
verkauft.

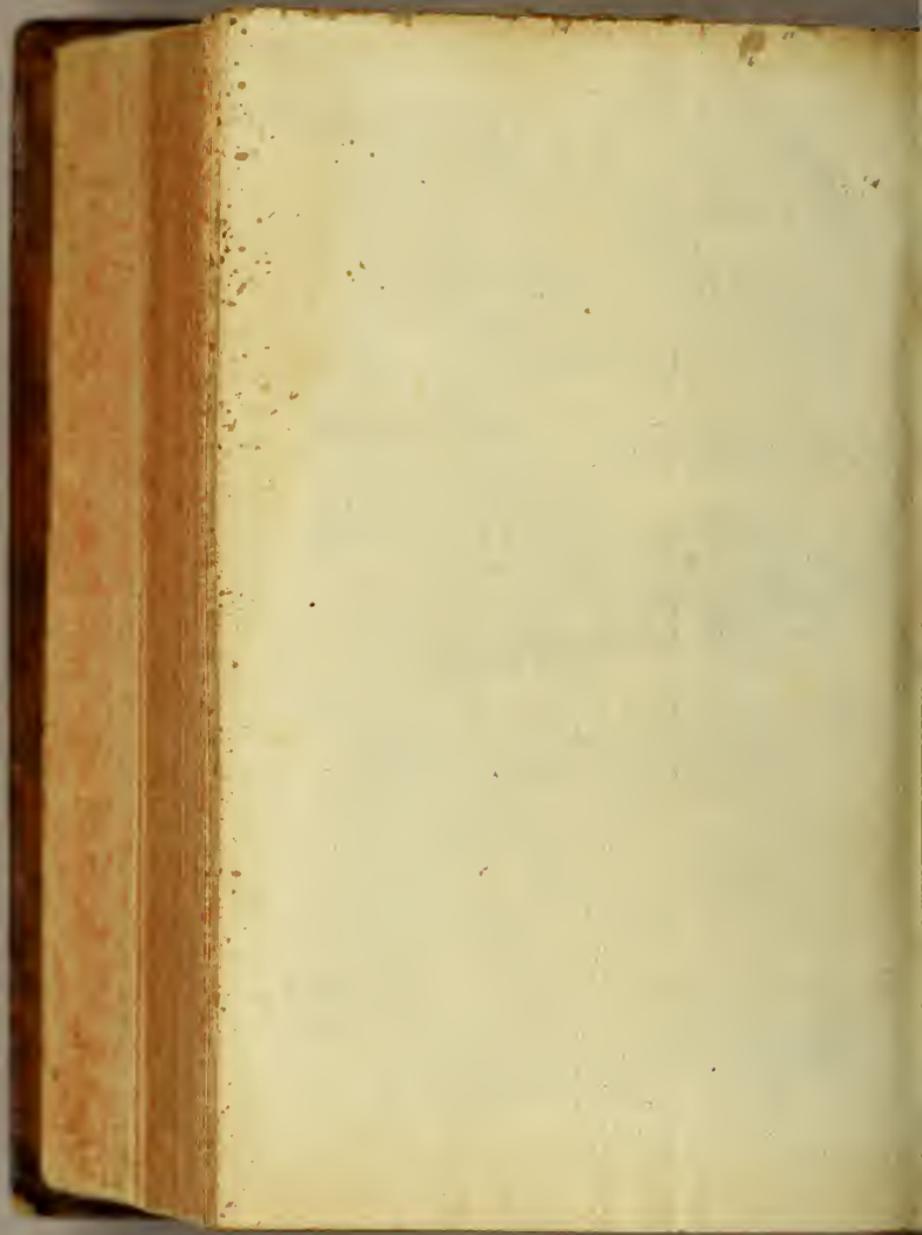
Leben und Groß:Thaten Ihro jetzt:regie-
renden Kayf. und Cathol Maj. Caroli VI.
mit Kupffern. 8vo.

Münchmayrs (Mich.) Jus Publicum oder
vollkommene Abhandlung des H. Röm.
Teutschen Reichs:Staats, dessen Ver-
fassung, Grund:Sätze, und Interesse &c.
in 2. Theilen. 4to.

Rudolphi (J. A.) Heraldica Curiosa, oder
Historisch:Politisch:Juristische Nach-
richt von derer Wappen Ursprung,
Wachsthum, Gebrauch, Rechts:Lehre
&c. nebst einem special-kurz:gefaßten
Wappen:Buche in 2. Theilen, samt
bgedruckten Wappen derer grossen
Herren. fol.

Severi (Franc. Ignat.) Centuria I. & II. Praxis
Aureæ, continens Casus selectos Juridi-
co-practicos, ex fontibus solidæ Jurispru-
dentix decisos, in 4to.





F 723

C.649e

